n

D,

ch

k-

T-

).

bat Jordan, und med den flunt, Herachel 1), Clau-

DER PHYSIK UND CHEMIE. BAND CXVII. consisted whicher

I. Photochemische Untersuchungen; con R. Bunsen und H. Roscoe.

zinge mit der wirkenden Liebinkenge in weltaren Grinzen proportional erfoirt. .gaulboadd. IV in dieser blusicht als

Meteorologische Lichtmessungen. crate Aufrahe dar.

Jie photochemische Wirkung, welche von den directen Sonnenstrahlen, oder von dem diffusen Lichte des heiteren Himmelsgewölbes auf ein horizontales Flächenelement ausgeübt wird, ist je nach der Zeit und geographischen Breite verschieden und bildet ein wichtiges Glied in der Kette von physikalischen Erscheinungen, durch welche die Thierund Pflanzenwelt mit der leblosen Natur zusammenhängt.

In einer früheren Arbeit haben wir versucht, die Vertheilung dieser chemischen Wirkungen an der Erdoberfläche für den Fall einer völlig ungetrübten Atmosphäre nach Zeit und Ort auf empirischem Wege zu bestimmen. Leider bieten die von uns bei diesen Messungen befolgten Methoden keinen Anhaltpunkt, die Elemente zur Bestimmung des photochemischen Klimas auch für den bei weitem häufigeren Fall einer ganz oder theilweise durch Wolken und meteorische Niederschläge getrübten Atmosphäre festzustellen. Wir haben daher diese Aufgabe in anderer Weise zu lösen gesucht, alle I hauf d ungavantsill ein alle

Trotz der vielen erfolglos angestellten Versuche, die Lichtstärke durch photographische Schwärzungen in allgemein vergleichbarem Maasse zu messen, schien es uns doch nicht unmöglich, auf diesem Wege zu dem gewünschten Ziele zu gelangen. Schon vor mehr als zwanzig Jahren

V

V4

86

80

S

th

se

U

se

N

sit

Pt

up

St

sic

br

ch

GI

Tr

Pe

che

Scl

züc

zer

pie

ma

Me

ZW

1)

2)

oibj

hat Jordan, und nach ihm Hunt, Herschel 1), Claudet 2) und Andere durch solche Schwärzungen die chemischen Lichtwirkungen zu messen versucht; allein alle auf ein solches Princip gegründete Instrumente müssen zu völlig illusorischen Resultaten führen, so lange es nicht gelungen ist, eine photographische Schicht von stets gleicher Empfindlichkeit herzustellen und eine gesetzmäßige Abhängigkeit der Schwärzung von der Expositionszeit und Lichtstärke aufzufinden.

Die Erledigung der Frage, ob die photographische Schwärzung mit der wirkenden Lichtmenge in weiteren Gränzen proportional erfolgt, bot sich uns in dieser Hinsicht als erste Aufgabe dar. Zur Messung des Grades der Schwärzung diente uns eine rotirende Scheibe mit schwarz und weißen Sectoren, deren Verhältnis zu einander beliebig verändert werden konnte. Indem wir 10, 10, 10 usw. der Scheibenobersläche aus schwarzen Sectoren bestehen liefsen, erhielten wir die entsprechenden Schwärzungen in 2. 3 usw. auf der in Rotation versetzten Scheibe, deren mittlerer Theil mit dem zu vergleichenden, durch die Lichtwirkung veränderten Papier ausgefüllt war. Es zeigte sich gleich bei den ersten Versuchen, dass bei äuserst schwachen Schwärzungen der photographischen Schicht noch sehr kleine Unterschiede in der Schwärzung durch das Auge wahrgenommen werden können, bei intensiven Schwärzungen dagegen eine Schätzung nicht mehr möglich ist. Die Versuche zeigten uns ferner, dass bei Anwendung von photographischem Papier zwischen der wirkenden Lichtintensität und den dadurch in gleicher Zeit erzeugten Schwärzungen keine Proportionalität besteht. So erhielten wir z. B. sehr abweichend von einer solchen Gesetzmäßigkeit für die Lichtmengen 5 und 1 die entsprechenden Schwärzungen 0,50 und 0,22. Wir haben daher von vorn herein auf jede Messung verzichtet, welche sich auf eine Schätzung verschiedener Schwärzungen stützt. als menschiedener niem

Poggoudorff's Annal, Bd. CXVII

¹⁾ Philos. Transact. 1840 p. 46. maseria lus , dadigoman Idaia

²⁾ London Philos. Magazin, 3. Ser. Tom. 33, p. 329.

Es war nun zu untersuchen, ob nicht gleiche, durch verschiedene Lichtstärken in verschiedenen Zeitdauern hervorgebrachte Schwärzungen einen erfolgreichen Anhalt zu sulchen Maassbestimmungen darbieten können, für den Fall nämlich, dass gleiche Producte der Lichtintensität und Insolationsdauer gleichen Schwärzungen entsprächen. Dieser Satz, welchen Malagati ') schon vor längerer Zeit hypothetisch angenommen hat, ist neuerdings von Hankel 2) innerhalb der engen Gränzen einer von 1 bis 21 wechselnden Lichtstärke annähernd richtig befunden worden. Um die allgemeinere Gültigkeit desselben in den für unsere Zwecke nöthigen Gränzen zu beweisen, bot sich die Nothwendigkeit dar, sehr kleine Zeitdauern der Lichtexposition noch mit großer Genauigkeit zu messen und den Punkt gleicher Schwärzung scharf zu bestimmen. Es diente uns dazu folgendes Instrument:

Das eiserne Gestell Fig. 1 Taf. VII trägt die durch drei Stellschrauben hörizontal zu stellende Metallplatte A, in der sich ein in der Zeichnung schwarz dargestellter, 15 Mllm, breiter und 190 Mllm. langer Schlitz befindet, über welchem ein äußerst dünnes, oben von b bis c geschwärztes Glimmerblatt bcd liegt, das bei d an der kreisförmigen Trommel E des Pendels F befestigt ist. Versetzt man das Pendel in Schwingungen, so wird das Glimmerblatt, welches sich auf der Trommel auf- und abwickelt, bei jeder Schwingung fortgezogen und wieder über den Schlitz zuzückgeschoben, der dadurch an jedem Punkte seiner ganzen Länge eine verschieden lange Zeit insolirt wird.

Will man mittelst dieses Apparates ein sensibeles Papier verschiedene Zeiten dem Lichte aussetzen, so klebt man dasselbe auf den mit weissem Papier überzogenen Metallschieber G mit etwas Mundleim fest, deckt einen zweiten übergreifenden, das Papier nicht berührenden,

r

ät

n

g

¹⁾ Ann. de chim. et de phys. 62, p. 5. 2) Messungen über die Absorption der chemischen Strahlen des Sonnenlichts. Abhandl. der k. sächsischen Gesellschaft d. Wissenschaften un Leipzig 1862. Bd. 9, S. 55. undadiers gandered art doctors

ei

bl

ko

als

od

od

Mi

laf

de

d.

del

ble

sicl

we

8ca

lun

Ar

der

schwarz angestrichenen Metallschieber darüber und führt diese Vorrichtung in das unter dem Schlitz befindliche, dem Licht unzugängliche Schubfach h ein, vor dessen vorderer Oeffnung ein schwarzer Tuchstreifen zur Abhaltung des Lichts herabgelassen wird. Ist der obere Schiebdeckel entfernt, so darf man nur noch die Schraube k etwas anziehen, um das Papier so gegen den Schlitz anzudrücken, dass die möglichst dünn gearbeiteten Ränder des Schlitzes dicht genug auf dem Papier anschließen, um ein seitliches Eindringen des Lichtes zu verhindern. Durch Empordrücken des Hebels nml bei l wird das Pendel aus dem Sperrhaken bei m ausgelöst und nach Vollführung einer Schwingung von dem zweiten vorderen Sperrhaken bei n wieder festgehalten. Will man die Insolationszeiten verdoppeln oder überhaupt vervielfachen, so wiederholt man die Schwingung ein oder mehrere Male, indem man jedesmal zuvor die Pendelstange, durch eine Hebung nach I hin, in den oberen Sperrhaken hat einspringen lassen. Um das Auslösen und wieder Einfangen des Pendels nach einer jeden Schwingung leicht und sicher zu bewerkstelligen, ist der Hebel ein für allemal durch ein kleines, darauf bei langebrachtes Gewicht so balancirt, dass der Hebelarm nm nur wenig leichter ist als der Hebelarm 1.

Die Insolationszeit der sensibelen Schicht an irgend einer Stelle des Schlitzes ergiebt sich aus der Schwingungsdauer und Amplitude des Pendels.

Es sey $\alpha\alpha$ Fig. 2 Taf. VII das Ende des Glimmerblattes bei der Lage, in welcher das Pendel im Sperrhaken m Fig. 1 festgehalten wird, $\beta\beta$ Fig. 2 die Lage, in der dieses Ende sich befindet, wenn das Pendel in seiner Gleichgewichtslage ist, $\gamma\gamma$ die Lage, in welcher dieses Ende bei der Schwingung des Pendels gekommen ist nach Verlauf der Zeit t, welche nach dem Freilassen des Pendels verflossen ist. Nennt man u die Entfernung $\gamma\beta$ und τ die Zeit, welche der bei γ liegende Punkt des sensibelen Papierstreifens insolirt ist, so ergiebt sich auf folgendem Wege einfach die Beziehung zwischen u und τ . Es sey a die

Amplitude, d. h. die Länge, $\alpha\beta$ und T die Dauer einer einfachen Schwingung, so ist bekanntlich

$$u = a \cos\left(\frac{t}{T}\pi\right)$$
.

Es sey t_1 die Zeit, zu welcher das Ende des Glimmerblattes bei der Rückschwingung wieder in die Lage $\gamma\gamma$ gekommen ist, so ist

$$t_1 = 2T - t$$

weiter ist aber

$$\tau = t_1 - t$$

also auch

$$\tau = 2 (T - t)$$

oder wenn man t durch u ausdrückt

$$\tau = \frac{2T}{\pi} \left(\pi - \arccos \frac{u}{a} \right)$$

oder was dasselbe ist

1)
$$u = -a \cos\left(\frac{\tau}{2T}\pi\right)$$
.

Bei unserem Instrumente war die Amplitude a=105,0 Millm. und $T=\frac{3}{4}$ Sexagesimalsekunden. Nach Formel 1) läßt sich leicht eine Tabelle berechnen, in welcher für jeden Punkt des Schlitzes die Insolationsdauer angegeben ist, d. h. die Zeit, in welcher dieser Punkt während einer Pendelschwingung vom geschwärzten Glimmerblatte unbedeckt bleibt. Wir haben zu diesem Zweck unsern Spalt, der sich von $\beta\beta$, an gerechnet 55^{mm} weit bis δ und 105 Mllm. weit bis ϵ Fig. 2 Taf. VII erstreckt, mit einer Millimeterscale versehen, deren Nullpunkt bei δ liegt. In der Columne I der folgenden Tabelle sind diese Millimeter als Argumente für die in Columne II enthaltenen in Sekunden gemessenen Insolationsdauern angegeben.

534							
eine	growth a		Tabe	elle I.	h die I		aplitud infachen
Mllm.	Sekund.	Mllm.	Sekund.	Mllm.	Sekund.	Mllm.	Sekund.
0	1,200	47	0,927	94	0,709	141	0,482
1	1,193	48	0,922	95	0.704	142	0,476
2	1,186	49	0,917	96	0,700	143	0,470
3	1,179	50	0,912	97	0,695	144	0,465
4	1,172	51	0,907	98	0,691	145	0,459
5	1,165	52	0,903	99	0,686	146	0,453
6	1,158	53	0,898	100	0,682	147	0,448
7	1,151	54	0,893	101	0,677	148	0,442
8	1,144	55	0,888	102	0,672	149	0,436
9	1,137	56	0,884	103	0,668	150	0,431
10	1,131	57	0,879	104	0,663	151	0,425
11	1,125	58	0,874	105	0,659	152	0,419
12	1,119	59	0,870	106	0,654	153	0,413
13	1,113	60	0,865	107	0,650		0,407
14	1,106	61	0,860	108	0,645	155	0,401
15	1,100	62	0,856	109	0,640	156	0,394
16	1,094	63	0,851	110	0,635	157	0,388
17	1,087	64	0,846	1111	0,631	158	0,376
18	1,081	65	0,841	112	0,626	159	0,369
19	1,076	66	0,837	113	0,621	160	0,363
20	1,070	67	0,832	114	0,617	161	0,357
21	1,064	68	0,828	115	0,612	163	0,350
22	1,058	69	0,823	116	0,607	164	0,343
23	1,053	70	0,819	117	0,598	165	0,330
24	1,047	71.		1118	0,593	166	0,325
25	1,041	72	0,809	119	0,588	167	0,32
26	1,036	73	0,800	121	0,583	168	0,31
27	1,030	74	0,796	122	0,578	169	0,30
28 29	1,025	75	0,791	123	0,573	170	0,30
30	1,014	77	0,786	124	0,568	171	0,29
31	1,009	78	0.782	125	0,563	172	0.28
32	0.003	79	0,777	126	0,558	173	0,27
33	0,998	80	0,773	127	0,553	174	0,26
34	0,993	81	0,768	128	0,549	175	0,25
35	0.988		0.764	129	0,544	176	0,24
- 36	0,983	83	0,759	130	0,539	177	0,24
37	0.977	84	0,755	131	0,534	178	0,22
38	0,972		0,750	132	0,528	179	0,21
39	0.967		0,745	133	0,523		
40	0,962		0,741	134	0,518		0,19
41	0.957		0 700	135	0,513		
42				136	0,508		
43			0,727	137	0,502		0,16
44	0,942		0,723				
45	0,937	92					
46	0,932	93	0,714	140	0,487	187	0,11

lirte neh die Zei

die

stre zeu Ve Ker det der pie VOI

leid ser leu we ihr Stu las

die

der sch das Na ins

da zo de ter mi

mi de pla Das in dem Schlitz während der Pendelschwingung insolirte Papier zeigt eine auf seiner ganzen Länge stetig abnehmende Schwärzung. Die Tabelle giebt daher für jede dieser auf dem Papier hervorgebrachten Schwärzungen die Zeitdauer der Insolation.

Will man bestimmen, welcher Schwärzung des Papierstreifens eine gegebene, durch andere Lichteinwirkung erzeugte Schwärzung gleichkommt, so darf man eine solche Vergleichung weder bei Tageslicht, noch bei gewöhnlichem Kerzenlicht vornehmen, da schon das schwächste noch zum deutlichen Sehen erforderliche Licht dieser Art während der Beobachtung selbst eine erhebliche Aenderung des Papiers bervorbringen kann. Noch weniger schien uns eine vorgängige Fixirung der geschwärzten Schicht zulässig, da die Schwärzung dadurch unregelmässige Veränderungen erleidet. Wir haben die Schwierigkeit, welche sich von dieser Seite darbietet, dadurch überwunden, dass wir die Beleuchtung durch eine intensive Natronflamme bewirkten, welche sich photochemisch so indifferent verhält, dass man ihre durch eine große Sammellinse concentrirten Strahlen Stunden lang auf sensibeles Papier ohne Nachtheil wirken lassen kann. Diese Beleuchtungsmethode bietet zugleich den großen Vortheil dar, dass die kleinen Farbenunterschiede, welche die Vergleichung geschwärzter Flächen für das Auge unsicher machen, durch das monochromatische Natronlicht unschädlich gemacht werden.

Um nicht bei jeder Vergleichung das ganze Instrument ins Dunkele bringen zu müssen, haben wir dessen Scale auf das in einem Falz verschiebbare, mit weißem Papier überzogene Holzbrettchen Fig. 3 a Taf. VII aufgetragen, und den vom Schieber G Fig. 1 Taf. VII abgenommenen insolirten Papierstreißen in der dem Schlitz entsprechenden Lage mit etwas Mundleim darunter geklebt. A (Fig. 4) ist eine mittelst einer Feder gegen den Papierstreißen in unveränderlicher, aus Fig. 3 ersichtlicher Stellung angedrückte Holzplatte mit kreisrundem, 5 bis 6mm weitem Loche, dessen untere Hälfte von dem auf seine Schwärzung zu verglei-

So

wä

kei

de

At

J.

gal

du

Int

sch

du

de

jed

dir

i T

ein

Es

che

de

als

od

irg

Fo

Th

chenden Papier eingenommen wird. Indem man durch die Natronslamme C mittelst der starken Beleuchtungslinse D die Oeffnung der Holzplatte grell beleuchtet, kann man durch Hin- und Herziehen des Schiebers leicht und mit großer Schärse den Punkt bestimmen, wo die obere und untere Hälfte der kreisrunden Oeffnung der Holzplatte dem Auge gleich geschwärzt erscheint, und dann an der darüber befindlichen Scale ablesen, welcher Insolationsdauer der Papierstreisen im Pendelapparat ausgesetzt war, um die an der beobachteten Stelle vorhandene Schwärzung zu erlangen. Es ist wesentlich für die Genauigkeit der Beobachtungen, das das Auge während derselben stets dieselbe Lage beibehält, und zwar nahezu in der Richtung der Normale des zu beobachtenden Papierscheibchens.

Nachdem wir durch Beobachtungen mit dem eben beschriebenen Instrumente in den Stand gesetzt waren, die zu gleichen Schwärzungen erforderlichen Zeiten auf Hundertel Sekunden genau zu messen, kam es zunächst weiter darauf an, eine Reihe constanter, möglichst weit von einander abliegender, genau messbarer Lichtstärken herzustellen, um mittelst derselben photographische Schwärzungen erzeugen zu können. Wir haben dazu directes Sonnenlicht benutzt, und uns auf folgende Weise unabhängig gemacht von den Veränderungen der Lichtintensität, welche durch die wechselnde Zenithdistanz der Sonne und die verschiedene Durchsichtigkeit der Atmosphäre bedingt wird. Wir fügten nämlich in das Dach eines verfinsterten Bodenraumes eine Messingplatte ein, die mit scharfrandigen, kreisrunden, von außen versenkten Löchern, von verschiedenen auf das sorgfältigste mikrometrisch gemessenen Durchmessern versehen war, und ließen durch diese Löcher directes Sonnenlicht auf das zu schwärzende Papier fallen. Dieses Papier wurde senkrecht gegen die auffallenden Strahlen in einer solchen Entfernung von der Platte aufgestellt, dass die von dem Orte desselben gesehenen Löcher einen kleineren scheinbaren Durchmesser zeigten als die Sonnenscheibe. Die Lichtstärken der auf dem Papier gleichzeitig erzeugten Sonnenbilder, deren einzelne eine solche Deutlichkeit gewährten, dass größere Sonnenflecke sich mit Leichtigkeit erkennen ließen, müssen sich, ganz unabhängig von der Höhe des Sonnenstandes und der Durchsichtigkeit der-Atmosphäre, der Fläche der Löcher proportional verhalten.

Indem wir diese Sonnenbilder von der Intensität J_0 J_1 J_2 während der Zeiten t_0 t_1 t_2 wirken ließen, ergab sich für jede der erhaltenen Schwärzungen das Product J_0 t_0 J_1 t_1

Wir ließen nun Licht des Himmelsgewölbes von der Intensität i auf ein anderes Stück desselben photographischen Papiers im Pendelapparat wirken, und erhielten dadurch auf dem erzeugten, von Schwarz in Weiß abfallenden Streifen eine Reihe successiver Schwärzungen. Für jede derselben ließ ich die Insolationsdauer T_0 T_1 T_2 direct an der Scale ablesen und daher auch das Product i T_0 i T_1 bilden. Wir ermitteln nun bei Natronlicht auf dem Papierstreifen die Punkte, welche die durch die einzelnen Sonnenbilder erzeugten Schwärzungen besaßen. Es ergaben sich dadurch unter der Annahme, daß für gleiche Schwärzungen die Producte der Insolationsdauer und der Intensität gleich sind, folgende Gleichungen:

$$J_o t_o = i T_o$$

$$J_i t_i = i T_i$$

also

$$\frac{J_0}{J_1} = \frac{t_1}{t_0} \frac{T_0}{T_1};$$

oder, wenn die mit dem Index 1 versehenen Zeichen auf irgend eine der Beobachtungen bezogen werden:

(2)
$$T_1 = t_1 J_1$$
 Const.

Folgende Versuche zeigen, dass dieser Gleichung in der That genügt wird:

wilteld winfariur Boobachningen chemische Liebtwirkungen

Brete Versuchsreihe am 8. August 1860 12h 30' bel völlig wolken-

stärlliche so l para eine wor dies jene

tisch

licht so dad veri

Sch

an

find

graj

die

ben

das

der

das

ten

und

zun

für

der Ind

wei

no

der der	J.	der sa an una der dagrebeit groportiona	III.	T berechnet.	v. Diff.
i be	1,00	20"	2",55	2",47	- 0",08
- 70	1,69	20	4 ,06	A 4 ,17 co-	+0.,11
mes	2,78	20	7 ,01	6 ,86	-0,15
	4,00	20	9 ,92	9 ,87	-0 ,05
	5,44	20	13 ,46	13 ,43	-0,03
anti	7,47	20	18 ,26	18 ,44	+0,18

Zweite Versuchsreihe am 2. August 1862 12^h 10' bei völlig wolkenlosem Himmel.

1,00	150"	4",53	4",75	+0",22
1.71	150	8 ,71	8 .15	-0 ,56
36,81	10	11 ,62	11 ,66	+0.04
45,04	10	14 .08	14 ,28	+0,20

Die erste Columne enthält die Intensität der zur Schwärzung des Papiers benutzten Sonnenbilder; die zweite die Zeitdauer, während welcher diese Sonnenbilder auf das Papier wirkten; die dritte die mit dem Pendelapparat gemessenen Zeiten, innerhalb welcher auf demselben Papier dieselbe Schwärzung durch das Licht des Himmelsgewölbes erzeugt wurde; die vierte endlich giebt dieselben Zeiten berechnet nach der Gleichung (2), in welcher die Constante = 0.12339 ist.

Da die Lichtintensitäten bei diesen Versuchen um das 25 fache variirten, ohne das sich außerhalb der Beobachtungsfehler liegende Abweichungen von der in Gleichung (2) ausgedrückten Beziehung ergaben, so wird man den Satz als feststehend betrachten dürfen,

daß innerhalb sehr weiter Gränzen gleichen Producten aus Lichtintensität und Insolationsdauer gleiche Schwärzungen auf Chlorsilberpapier von gleicher Sensibilität entsprechen.

Mit diesem wichtigen Satze bietet sich ein Weg dar, mittelst einfacher Beobachtungen chemische Lichtwirkungen in allgemein vergleichbarem Maasse auszudrücken. Denn nimmt man als photochemische Maasseinheit diejenige Lichtstärke an, welche in der Einheit der Zeit eine unveränderliche, ein für allemal gegebene Schwärzung hervorbringt, so braucht man nur auf einem mittelst unseres Pendelapparates geschwärzten Streifen den Punkt aufzusuchen, wo eine mit jener unveränderlichen gleiche Schwärzung erzeugt worden ist. Die Reciproke der Insolationsdauer, welche diesem Punkte gleicher Schwärzung entspricht, ist die durch jene Maasseinheit ausgedrückte Lichtstärke.

Es ist einleuchtend, dass diese Methode nur dann prak-

tisch anwendbar seyn kann

1) wenn die bei Messungen des gesammten Himmelslichts in Betracht kommenden Lichtstärken nur noch von so kurzen Inductionsphänomenen begleitet sind, dass die dadurch erzeugten Störungen innerhalb der erlaubten unvermeidlichen Beobachtungssehler fallen;

2) wenn es möglich ist, eine photographisch sensibele Schicht von völlig constanter Empfindlichkeit darzustellen;

3) wenn sich eine unveränderliche, zu jeder Zeit und an jedem Orte leicht wieder hervorzubringende Schwärzung finden lässt, die eine sichere Vergleichung mit einer photo-

graphisch geschwärzten Fläche zulässt.

1) Um den Einflus der photochemischen Induction auf die Schwärzung des Chlorsilberpapiers zu untersuchen, haben wir folgenden Weg eingeschlagen: Wir insolirten durch das Licht des heiteren Himmelsgewölbes dicht hinter einander Papierstreisen von gleicher Empfindlichkeit, indem wir das Pendel bei dem ersten Streisen n_0 mal, bei dem zweiten n_1 mal, bei dem dritten n_2 mal u. s. s. schwingen ließen, und bestimmten auf den Streisen die Punkte gleicher Schwärzung. Die diesen Punkten entsprechenden Insolationsdauern für je eine Pendelschwingung t_0 t_1 t_2 ... ergaben sich aus der oben gegebenen Tabelle I. Findet keine erkennbare Induction statt, so müssen in Folge des von uns eben in weiten Gränzen als gültig erwiesenen Satzes die Producte n_0 t_0 , n_1 t_1 , n_2 t_2 ... gleich seyn. Wäre dagegen die che-

mische Lichtwirkung, wie es bei der photochemischen Induction der Fall ist, nach jeder durch die einzelnen Pendelschwingungen bewirkten Verdunkelung eine Zeit lang wachsend, so würden die Producte n_0 t_0 sich stetig mit wachsendem n ändern müssen. Dass diess Letztere nicht der Fall ist, zeigen folgende Versuche.

Dritte Versuchsreihe.

Erste Lichtstärke.

-drug uuch	Liehternke. ee Methade m	nt.	Abweichung vom Mittel
4 4 4 8 8 12	1,024 1,041 1,063 0,532 0,525 0,341 0,340	4,096 4,164 4,252 4,256 4,200 4,092 4,080	- 0,067 + 0,001 + 0,089 + 0,093 + 0,037 - 0,071 - 0,083

Dieselben Beobachtungen durch einen anderen Beobachter angestellt:

4	1.048	4,192	+ 0,002
4	1,054	4,216	+0,026
4	1,054	4,216	+0,026
8	0,515	4,120	_ 0,070
8	0,520	4,160	- 0,030
12	0,342	4,104	-0,086
12	0,360	4,320	+ 0,130

Dieselben Beobachtungen in Mittelzahlen aus siebenmal wiederholten Ablesungen:

4 1	1,028	4,112	- 0,028
4	1,036	4,144	+0,004
4	1,036	4,144	+ 0,004
8	0,513	4,104	-0,036
8	0,501	4,008	- 0,132
12	0,354	4,248	+0,108
12	0,352	4,224	+ 0,084
	Zweite	Lichtstärke.	
12	1,022	12,264	+ 0,505
12	0,982	11,784	+0,025
18	0,654	11,772	+0,013
18	0,655	11,790	+0,031
24	0,479	11,496	- 0,263
24	0,477	11,448	- 0,311

wir Vers nach hene bis liche mitte und digk

> diese eben geste

541

Dritte Lichtstärke.

n amaila n	inungen überein ieren betraehter	den ele vott	Abweichung vom Mittel
3	0,975	2,925	-0,011
-Mil 3 hard	-0,975	2,925	- 0,011
4	0,739	2,956	+0,020
4	0,735	2,940	+0,004
6	0,487	2,922	-0,014
6	0,492	2,952	+0,016
stota mily in	Vierte	Lichtstärke.	ein photographike
site manner	1,053	2,106	1 -0.004
Managara 1	1,057	2,114	+ 0,004
4	0,523	2,092	- 0,018
san-highwal s	0,532	2,128	+0,018
un proporte	Fünfte	Lichtstärke.	
9	0,810	7,290	+ 0,074
-sound gill sto	0,793	7,137	-0,079
12	0,603	7,236	+0.020
12	0,600	7,200	- 0,016
avacini hores	Sechate	Lichtstärke,	till moderikovens
alman I	1,061	1,061	+0,029
Billion da mil	1.050	1,050	+ 0,020
2	0,502	1.004	-0.026
TO V 2 male	0,502	1,004	-0,026
Aurgorichte-	Siebente	Lichtstärke.	schriften und am
-nasolale of	1,129	2,258	- 0,008
6	0,379	2,274	+0,008

Bei der Wichtigkeit der zu entscheidenden Frage haben wir es nicht für überstüssig gehalten, noch eine Reihe von Versuchen in der Weise anzustellen, dass wir eine schwarze, nach unten berandete, mit einem Sectorenausschnitt versehene Scheibe mit wechselnden Geschwindigkeiten von 30 bis 316 Umdrehungen in der Minute über gleich empfindlichem Papier gleich lange Zeiten rotiren ließen, und ermittelten, ob die Schwärzung bei gleicher Lichtintensität und Insolationsdauer unabhängig von der Rotationsgeschwindigkeit der Scheibe stets dieselbe blieb. Die Einzelnheiten dieser Versuche, welche am 14. August 1859 Mittags 12* ebenfalls mit Licht vom unbewölkten Himmelsgewölbe angestellt wurden, glauben wir indessen übergehen zu kön-

nen, da die erhaltenen Resultate mit dem Ergebnisse der eben erörterten Versuche vollkommen übereinstimmen.

ch

OX

lic

in

sto

rei

Pla

der

bei

tigl

übi

spä

Par

pfle

sch

Pa

dara

selb

zun

eine

halt

Sch

ents

Man darf es daher als erwiesen betrachten:

dass bei Lichtmessungen, wie sie hier in Betracht kommen, photochemische Inductionen keinen störenden Einflus ausüben.

2) Die nächste Frage, von welcher die Lösung unserer Aufgabe vornehmlich bedingt wird, betrifft die Möglichkeit, ein photographisches Papier herzustellen, welches eine stets gleiche Lichtempfindlichkeit besitzt. Wenn wir hier in die Einzelnheiten der in dieser Richtung angestellten Versuche ausführlicher eingehen, als es vielleicht mit der Geduld des Lesers verträglich ist, so geschieht dies in der Absicht, das gewichtigste Bedenken zu beseitigen, welches überhaupt den auf photographischen Schwärzungen beruhenden Lichtmessungen gemacht werden kann.

Es schien uns am zweckmäßigsten, alle complicirten photographischen Mittel unberücksichtigt zu lassen, und unsere Untersuchungen nur an eine einfache, auf Papier erzeugte Schicht von reinem Chlorsilber zu knüpfen.

Zur vergleichenden Prüfung der nach verschiedenen Vorschriften und unter verschiedenen Umständen hergerichteten Papiere diente uns ein im Pendelapparate photographisch geschwärzter und dann mit unterschwefligsaurem Natron fixirter Papierstreifen, der von seinem schwarzen bis zu seinem weißen Ende eine sehr gleichmäßige, allmählich verlaufende Abschattirung zeigte. Dieser Streifen war mit einer willkürlichen Scale versehen, so dass die Schwärzung, welche einer Zahl der Scale entsprach, jederzeit wiedergefunden werden konnte. Um verschiedene Papiere auf gleiche Lichtempfindlichkeit zu prüfen, setzten wir dieselben während gleicher Zeiten ein und derselben Lichtwirkung aus und überzeugten uns nach dem früher beschriebenen Verfahren mittelst der Ablesungsvorrichtung (Fig. 3 Taf. VII), ob die Schwärzungen gleich waren, d. h. ein und derselben Zahl der Scale entsprachen.

gestellt wurden, glauben wir indessen übergeben zu kon

Als Silberflüssigkeit wandten wir stets eine Lösung von chemisch reinem, krystallisirtem, salpetersaurem Silberoxyd an.

Um das zur Erzeugung der Chlorsilberschicht erforderliche Chlornatrium chemisch rein zu erhalten, leiteten wir in eine concentrirte Kochsalzlösung gasförmige Chlorwasserstoffsäure, wuschen das dadurch gefällte Chlornatrium mit reinem Wasser aus und erhitzten dasselbe in einem großen Platintigel bis zur angehenden Schmelzung.

Um zu ermitteln, welchen Einfluss die Concentration der Kochsalzlösung, der Silbergehalt der Silberlösung, die benutzte Papiersorte, die wechselnde Temperatur und Feuchtigkeit der Lust, auf die Empfindlichkeit des Papiers ausübt, haben wir folgende Versuche angestellt:

a) Silberlösung. Vollkommen gleichmäßig nach einem später anzuführenden Verfahren mit Kochsalz imprägnirtes Papier, wie es von den Photographen benutzt zu werden pflegt, wurde 2 Minuten lang auf Silberlösungen von verschiedener Concentration liegen gelassen, und zwar

Papier α) auf einer Lösung von 12 AgO, NO_s auf 100 H

- ve " and " ob Ti die 10 10 10
 - y) " " " " Boy (majoras maddalbas)

e

S

-

e

3-

m

h

it

g,

e-

en og en

as

a Nuch dem vin du 3h dese Varnochen dona Poblatia der

darauf im Dunkeln getrocknet, zu gleicher Zeit ein und derselben Himmelsbestrahlung ausgesetzt und auf seine Schwärzung geprüft. Es ergaben sich folgende, unabhängig von einem Beobachter A und einem anderen Beobachter B erhaltene Ablesungen, bei denen gleiche Zahlen gleichen Schwärzungen, d. h. gleicher Empfindlichkeit des Papiers, entsprechen.

Die Prüfung dieser Papiere auf ihre Empfindlichkeit gab.

folgende Kegultate:

now anasoli nais ata Vierte Versuchereibe. Agisali heedlig al A.

AgO, NO,	The state of the s		Ablesungen		
100 Wasser	1	B	100 VVasser	nia Anola	B
12 12	128,6	129,7	literto in ini	125,5	125,0
10	128,7	127.0	10	125,5	125,
8	128,7	128,0	. 8	125,4	124,
6	129,7	130,0	6	161,5	160,

Dritte Lichtstärke.

-	
Vierte	Lichtstärke.

Dat

Dau Silt

de

bl

te

kune

bers

such

kann

oxyd

năml

den

Silbe

salpe

man entha 12 a zeich

stens

Verri Pog

> E

Ag O, NO,	Ablesungen			Ag O, NOs	Ablesungen	
100 VVasser	9.45	B	eDqueS	100 Wasser	4	B
12	110,0	110,0		12	90,6	90,0
10	109,5	109,3		10	88,0	88,3
8	109,6	109,3		8	90,7	89,4
6	119,0	120,0	PER STO	6	89,6	89,1

Man sieht aus diesen Zahlen, dass die Empfindlichkeit des Papiers unverändert dieselbe bleibt, mag man 8, 10 oder 12 Theile salpetersaures Silberoxyd auf 100 Theile Wasser anwenden, dass aber bei 6 Theilen des Silbersalzes auf 100 Theile Wasser schon die Gränze der Veränderlichkeit erreicht wird.

Nachdem wir durch diese Versuche den Einflus der Concentration der Silberlösung festgestellt, war noch die Abhängigkeit der Lichtempfindlichkeit von der Dauer des Verweilens auf dem Silberbade festzustellen. Es wurde zu diesem Zweck ein und dasselbe gleich gesalzte Papier verschiedene Zeitdauern auf einem Silberbade von 12 Ag O, NO, auf 100 Theile Wasser liegen gelassen, und zwar

Papier α während einer Zeit von ¼ Minute

Die Prüfung dieser Papiere auf ihre Empfindlichkeit gab folgende Resultate:

dung von salpeters, edieret Versucherette, welches

Daner der	Ables	ongen	otino	Dauer der	Ablesu	ngen
Silberung	to A de	B	dit oip	Silberung	A	B
0' 15" 1 0 8 0	140,6 139,0 139,6	140,5 140,0 139,0	oitI	0' 15" 1 0 8 0	91,0 91,5 91,5	91,0 90,5 92,0

Dritte Lichtstärke.

ie

u

r-

),

ab

Vierte Lichtstärke.

Dauer der Silberung	Ablesungen	Dauer der Silberung	Ablesungen A	
0' 15"	45,9 47,1	0' 15"	89,9 90,0	
8 0	45,0	8 0	89,2	

Es ergiebt sich aus diesen Versuchen die Thatsache: dass die Empfindlichkeit des Papiers unverändert dieselbe bleibt, mag die Silberlösung 15 Sekunden oder 8 Minuten mit dem gesalzten Papier in Berührung gewesen seyn.

Verkürzt man die Zeit der Silberung noch unter 15 Sekunden, so gelangt man an eine Gränze, wo die Chlorsilberschicht in hohem Grade unempfindlich wird.

. Es schien uns noch besonders nothwendig, durch Versuche zu ermitteln, wie lange man ein Silberbad benutzen kann, ohne daß dessen Gehalt an salpetersaurem Silberoxyd unter 8 auf 100 Wasser herabsinkt, unter die Gränze nämlich, wo die Empfindlichkeit des Papiers ungleich werden kann. Wir fauden durch die Versuche, daß bei jeder Silberung eines Papierblattes dem Silberbade etwas mehr salpetersaures Silberoxyd als Wasser entzogen wird, daß man aber $\frac{1}{3}$ einer Lösung, die auf 100 Wasser 12 Ag O, NO senthält, aufbrauchen kann, ohne daß der Silbergehalt von 12 auf 8 herabsinkt. Aus einer Silberlösung von der bezeichneten Stärke nimmt 1 Quadratdecimeter Papier höchstens 0,01 Grm. salpetersaures Silberoxyd in Anspruch.

Da mit der Erschöpfung des Silberbades nicht nur eine Verringerung an Silbersalz, sondern zugleich auch die Bildung von salpetersaurem Natron verbunden ist, welches möglicherweise als Contactsubstanz auf die Empfindlichkeit des Papiers einwirken könnte, so haben wir es nicht für überflüssig gehalten, durch die nachstehenden Versuche auch noch ein altes, lange gebrauchtes Silberbad mit einem frisch bereiteten zu vergleichen. Die Zahlen zeigen, das eine solche Contactwirkung nicht stattfindet.

Stanhata	Versuchsreibe.
. securie	v erauchareine.

erte Lecheriste.		Erste Lichtstärke			
Silberlösung	Authorning	B	Anneydic		
lange gebraucht	130,2	130,8	73,0		
frisch bereitet frisch bereitet	130,0	131,5 130,9	73,4		
lange gebraucht	130,0	130,3	74,0		

Wie lange gesilhertes Papier nach dem Trocknen im Dunkeln vor der Insolirung ohne Aenderung der Lichtempfindlichkeit aufbewahrt werden kann, ist aus folgenden Versuchen ersichtlich, bei welchen ein Papier benutzt wurde, das mit zwölfprocentiger Silberlösung präparirt war.

Slebente Versuchsreihe.

wo die Chloreil-

011

Dauer der Aufbewah- rung	Erste stär	ke	Dauer der Aufbewah- rung	Zweite Lichtstärke	Dauer der Aufbewah- rung	Dritte Lichtstärke
1 Stunde 5 Stunden 9 Stunden	100,0 98,9 100,0	99,0	5 Stunden 6 Stunden 7 Stunden 8 Stunden	98,6 98,8	5 Stunden 6 Stunden 7 Stunden 8 Stunden	111,8 109,8 109,4 109,8

Daner der Aufbewah- rung		Licht- ke B	Dauer der Aufbewah- rung	Fünste Lichtstärke
4 Stunden	99,8	99,7	4 Stunden	99,2
15 Stunden	100,8	101,0	15 Stunden	100,0

Nach der Insolirung kann das Papier ohne seine Färbung zu verändern, mindestens 17 Stunden im Dunkeln aufbewahrt werden, wie die folgenden Versuche zeigen. Zeit

Erst Zwe Drift

Obe der gesc dess keit dass cime von und

man

Fall

sibe

Pap

am o Th am n Th

pfin bein den lösu vers

Zeit der Aufbewah- rung nach Inso- lation	Or 12,	a anne	3N 40'		15h 0'	17h 0'	dareb dareb dareb etster
Erste Lichtstärke Zweite Lichtstärke Dritte Lichtstärke	139,1 69,1 46,1	137,4 68,6 47,1		140,3 68,9 48,2	68,5	139,9 67,8 47,5	133,2 66,0 44,8

b) Salzung des Papiers. Läst man Papier nur auf der Obersläche einer Chlornatriumlösung schwimmen, wie es bei der Erzeugung einer Chlorsilberschicht auf der Silberlösung geschieht, so erhält man nach dem Trocknen und Silbern desselben ein Präparat von höchst ungleicher Empfindlichkeit, wie die nachstehenden Versuche zeigen, bei welchen dasselbe Papierblatt jedesmal an drei verschiedenen, 1 Decimeter von einander abliegenden Stellen, durch je zwei von verschiedenen Beobachtern angestellten Ablesungen A und B geprüft wurde. Die drei Ablesungen fielen, wie man sieht, stets erheblich verschieden aus, was nicht der Fall hätte seyn können, wenn die Empfindlichkeit der sensibelen Schicht überall eine gleiche gewesen wäre.

Achte Versuchsreihe.

Papierblatt	Erste Licht- stärke. 2 Proc. Na Cl-Lösung		Lichtstärke. 4 Proc.		Dritte Lichtstärke, 7 Proc. Na Cl - Lösung		Vierte Lichtstärke. 8 Proc. Na GI - Lösung	
5,80 0,5	1	B	A	B	A	B	A	B
am oberen Theile am mittleren	100,0	100,0	96,3	3 -	114,4	115,0	94,0	93,0
Theile	116,5	117,5	100,0	-	122,6	122,5	99,0	99,6
Theile	-	-	122,2	-	141,0	140,8	109,6	109,6

Da es sich bei diesen Versuchen zeigte, dass die Empfindlichkeit stets an den nach unten gekehrten Stellen des beim Trocknen vertikal ausgehängten Papiers zunahm, an den Stellen also, wo die Durchtränkung mit der Kochsalzlösung eine andauernde und vollständigere seyn musste, so versuchten wir ein constantes Maximum der Imbibition da-

r-

f-

17

durch zu erreichen, dass wir das Papier ganz eingetaucht 5 Minuten lang in der Kochsalzlösung liegen ließen. Die letztere enthielt 4 Proceut Kochsalz, die Silberlösung auf 100 Wasser 12 salpetersaures Silberoxyd. Die Dauer der Kochsalzinbibirung war dieselbe wie bei den vorhergehenden Versuchen.

Ko

100

Koc 100

k u

den den 3 I dan sala solo

2,9

Pag

ver

den

dra

sun

Oberfliche einer Chlorostriumbeng schwingung, wie es hist der Errengung einer Chlorostre Versuchsteine.

b) Subscure des Papiers. Lain wan Papier nur auf der

Einziges	Erste Lichtstärke		Zweite Lichtstärke		Dritte Lichtstärke		Vierte Lichtstärke	
Papierblatt	A	В	A	В	A	В	A	B
aus oberem Theile	96,9	98,0	121,6	120,2	72,0	72,0	87,5	87,8
Theile	97,0	95,2	121,6	120,0	72,6	72,0	87,0	87,8
Theile	97,5	98,0	122,5	vy_dai	ciheb	siets.	88,0	87,5

3 P	apierblätter	Erste Lichtstärke		Zweite Lichtstärke	Dritte Lichtstärke	
No. 1	aus oberem	83,6	83,8	9 gnach J - E)	87,0	86,5
No. 2	aus mittlerem Theile	84,2	84,0	69,7	87,3	87,8
No. 3	Theile	85,5	85,6	69,2	88,0	88,0

Aus folgenden Versuchen läst sich der Einflus entnehmen, welchen der Kochsalzgehalt der Lösung auf die Empfindlichkeit des Papiers ausübt. Die Silberung der verschieden gesalzten Papiere geschah stets mit einer Lösung, welche auf 100 Th. Wasser 12 Th. salpetersaures Silberoxyd enthielt.

-now nerica adoctive Zehnte Verauchareihe. In 199, 12 Razi Santar

Erste	Lichtstärk	(1.269 ₍ 1.17) 8.	Zweite Lichtstärke.				
Kochsalz auf 100 VVasser	en Kns.	ad B	Kochsalz auf 100 VVasser	and Alully	B		
nulzi gulpa-	62,6 95,7 132,6 167,0	60,4 94,7 129,6 168,0	lga 4 masi lanx 5 sh s	93,2 92,9 111,5	93,0 93,3 113,2		

det and one mit (a) bes

r

h-

n-

-

g, r-

97

Dritte Lichtstärke.			Vierte Lichts	ärke.	Fünste Lichtstärke.		
Kochsalz auf 100 VVasser	A	В	Kochsalz auf 100 VVasser	A	Kochsalz auf 100 VVasser	A	В
oli 6 lice 8 lice 10 cohen plerellicht	67,6 83,4 94,7 97,0	68,6 83,7 93,7 95,0	14,5	154,5 159,6 161,6	15	69,0 75,0 95,0 94,5	70,0 78,5 95,0 95,0

Ein Blick auf diese Zusammenstellung zeigt:

dass sich mit steigendem Kochsalzgehalt die Empfindlichkeit des Papiers fortwährend in raschem Maasse steigert,
und dass es, soweit unsere Beobachtungen reichen, keine
Gränzen giebt, wo eine weitere Vermehrung oder Verminderung des Kochsalzgehaltes ohne Einflus auf die
Empfindlichkeit bliebe.

Um constante Resultate zu erhalten ist es daher nöthig, eine Lösung von stets gleichem Kochsalzgehalt anzuwenden. Wir haben uns für eine Lösung entschieden, welche 3 Proc. Kochsalz enthält: dieselbe gewährt den Vortheil, dass das damit getränkte Papier fast genau gleichviel Kochsalz und Wasser aufnimmt. — 225 Cubikcentimeter einer solchen Lösung änderte ihren Köchsalzgehalt nur von 2,9489 Proc. auf 2,953 Proc., nachdem 0,72 Quadratmeter Papier darin gesalzt waren. Bei einem anderen Versuche vermehrte sich der Procentgehalt einer 10 Liter betragenden Kochsalzlösung nach dem Durchtränken von 4½ Quadratmeter Papier nur von 2,97 auf 3,08. Mit einer Lösung, welche 60 Grm. Kochsalz enthält, wird man daher

mindestens gegen 5 Quadratmeter Papierfläche salzen können, ohne befürchten zu müssen, den Salzgehalt der Flüssigkeit zu sehr zu ändern.

P

tig eir

gel

rei

zei

fse

lic

na

T

Q.S. Lots Proc. aus

c) Einfluss des Papiers. Wir haben uns, um diesen Einfluss sestzustellen, auf die Untersuchung dreier möglichst an Dicke verschiedener Papiersorten beschränkt, welche ziemlich die Extreme der zum Photographiren benutzten Papiere darstellen.

Von der ersten mit (a) bezeichneten Sorte wog 1 Quadratdecimeter 0,354 Grm., von der zweiten (b) 0,732 Grm., und von der dritten (c) 0,876 Grm. Aus unseren ersten Versuchen mit diesen Papieren glaubten wir schließen zu müssen, daß die verschiedene Dicke derselben den wesentlichsten Einfluß auf die Empfindlichkeit, bei einer im Uebrigen ganz gleichen Präparation, ausübe. So gaben z. B. jene drei ganz gleich präparirte und insolirte Papiere nicht gleiche, sondern folgende Ablesungen:

Papiere	Einzige Lichts	tärke
a	90,0	(0.1)
b	75,3	147
C	72,5	

Trought minari, as

Wir überzeugten uns indessen bald, dass dieser Mangel an Uebereinstimmung keineswegs auf Verschiedenheiten in der Empfindlichkeit des Papiers beruhte, sondern lediglich auf der Diaphanität desselben. Es genügte, die Transparenz durch ein untergelegtes weises Papierblättchen zu beseitigen, um statt der obigen die nachstehenden Ablesungen zu erhalten:

Papiere	Ein	ige Lichtstärke
a	0	73,6
b	120	73,6
	ert.	72,0.

Aus der folgenden Versuchsreihe sieht man weiter noch, dass, wenn der Einsluss der Diaphanität durch ein untergelegtes weises Papier beseitigt wird, kein Unterschied in der Schwärzung mehr zu bemerken ist.

some, welche itt frem Northelx cuttalt, wird non daher

Eifte Versuchsreihe.

Papier Kochsalz auf 100 VVasser		Salp. Silber- oxyd auf 100 Wasser	Erste Lichtstärke		Zweite Lichtstärke.	
(a) (b) (c)	2 2	12 12 12 12	73,0 73,0 69,5	71,0 73,0 73,6	a or	109,5 112,0 109,5
Papier	Kochsalz auf 100 Wasser	Salp. Silber- oxyd auf 100 VVasser	Erste Lichtstärke.	Zwei		Dritte Lichtstärke.
(a) (b) (c)	16 16 16	12 8 10	89,3 91,0 90,0	120 120 120	,0	142,4 142,9 141,9

Man darf daher annehmen:

u

in

dass die Dicke weiser, zum Photographiren tauglicher Papiere ohne Einsluss auf die Empfindlichkeit derselben ist.

d) Einstus der atmosphärischen Temperatur und Feuchtigkeit. Um diesen Einstus kennen zu lernen, klebten wir ein völlig gleich präparirtes, lufttrockenes Papier auf Blechkasten, die mit Wasser von verschiedener Temperatur angefüllt waren, und setzten diese Papiere gleichzeitig während derselben Zeitdauer derselben Lichtintensität aus. Es zeigten sich bei keinem der so behandelten Papiere gröfsere Abweichungen in den Ablesungen, als den unvermeidlichen Beobachtungsfehlern entsprechen, wie man aus der nachstehenden Tabelle ersieht.

Zwölfte Versuchsreihe.

Erste Lichtstärke					Zwe	ite Li	chtstä	rke.			
Temp +	eratur 3°	Temp	eratur 50°	ATT RESIDENCE AND ADDRESS OF THE PARTY OF TH		Temperatur +50°		Temperatur + 50° + 4°		Temperat.	
4 ∩	B	A	B	2 A 3	B	A	B	A	B	A	B
89,2	88,3	88,0	89,0	88,2	88,5	88,0	88,5	81,6	80,6	81,6	80,6

Es unterliegt daher keinem Zweifel,

dass die Unterschiede in den atmosphärischen Temperaturen und Feuchtigkeitsgraden auf die Empfindlichkeit des Papiers ohne Einsluss sind. ge

15

da

Li

ha

ne

ch

de

ri

ze

di

ſs

d

g

d

c

Aus den oben mitgetheilten Versuchsreihen lassen sich leicht die Bedingungen entnehmen, unter welchen ein Papier von constanter Empfindlichkeit erhalten werden kann. Wir wählen folgende Vorschrift für ein festzusetzendes Normalpapier, durch dessen Anwendung sich überall vergleichbare, von Ort und Zeit unabhängige Messungen ausführen lassen.

e) Herstellung des Normalpapiers. 300 Grm. reines Kochsalz werden in 10 Liter Wasser gelöst und in einen reinen, für die zu salzenden Papierbogen hinlänglich großen Kasten von Zinkblech gegossen. In diese Lösung senkt man die an zwei diamentralen Ecken mit der Hand herabhängend gehaltenen 0,3 Quadratmeter großen Papierbogen unter die Flüssigkeit völlig ein, und versetzt die letztere in eine hin- und hersliessende Bewegung, um alle dem Papiere anhängenden Luftblasen zu entfernen. Nach 5 Minuten langem Verweilen in der Flüssigkeit wird der Bogen herausgenommen und vertical herabhängend getrocknet. Die angewandten 10 Liter Flüssigkeit reichen hin, um 70 solche Papierbogen von 0,3 Quadratmeter Obersläche nach einander oder zu verschiedenen Zeiten zu präpariren. Das so bereitete Papier kann Monate lang aufbewahrt werden, ohne seine Anwendbarkeit zu verlieren.

Die Silberung geschieht, unter den bei dem Photographiren üblichen Vorsichtsmaßregeln, nachdem der 0,3 Quadratmeter große Bogen in vier gleiche Theile zerschnitten ist, in einem passenden Glasgefäße mit flachem Boden, worin sich eine Lösung von 120 Grm. salpetersaurem Silberoxyd in 1 Liter Wasser befindet. Die Zeit, während welcher das Papier auf der Oberfläche des Silberbades schwimmend erhalten wird, beträgt 2 Minuten. Das angewandte Liter Silberflüssigkeit reicht aus, um 500 jener zerschnittenen Blätter zu silbern, wodurch die Flüssigkeit un-

gefähr auf die Hälfte ihres Volumens verringert wird. Dieses Normalpapier kann nach dem Trocknen an der Luft 15 bis 24 Stunden im Dunkeln aufbewahrt werden, ohne daß sich an demselben eine bemerkbare Aenderung in der Lichtempfindlichkeit zeigt.

Es ist kaum nöthig zu bemerken, dass man, mit Beibehaltung der angegebenen Verhältnisse, auch beliebig klei-

nere Mengen des Normalpapiers herstellen kann.

Wir geben nachstehend noch eine Reihe von Versuchen, aus welchen ersichtlich ist, dass solches zu verschiedenen Zeiten und unter verschiedenen Umständen präparirte Normalpapier stets von constanter und auf seiner ganzen Fläche gleichmäsiger Empfindlichkeit erhalten wird.

Danimahata	Versuchareihe.
Dickenne	versucusteine.

Papier	Erate Li	chtstärke	Zweite Lichtstärke		
	A	В	A	В	
oberer Theil mittlerer Theil unterer Theil	115,0 115,4 116,0	115,0 116,4 115,4	129,4 129,0 129,5	126,6 127,2 128,0	

Das besonders bereitete Normalpapier, auf welches sich diese Tabelle bezieht, bildete einen 0,3 Quadratmeter großen Bogen. Die zur Prüfung an verschiedenen Stellen daraus genommenen Proben lagen ungefähr 25 Centimeter weit von einander ab.

Um zu zeigen, dass auf einer großen Anzahl mit derselben Kochsalzlösung präparirter Blätter sich keine Ungleichbeiten in der Empfindlichkeit zeigen, geben wir noch die in der folgenden Tabelle zusammengestellte Vergleichung von achtzehn solcher 0,075 Quadratmeter großer Blätter eines mit Kochsalzlösung von 2,95 Proc. bereiteten Normalpapiers.

ol(I brim he	Erste Lichtstärke		tälte jäge Va	Zweite Lichtstärke		
Papier	100 401	B	Papier	qual and	B	
mittlerer Theil	3 21125 77.91	12(16) 10	oberer Theil	Halle 12	Silver L	
vom Blatt 1	98,0	98,3	vom Blatt I mittlerer Theil	88,0	88,0	
vom Blatt 9	98,3	98,9	vom Blatt 8	89,5	89,5	
wom Blatt 18	98,0	99,0	unterer Theil vom Blatt 17	89,5	89,5	
there 7 are a	Dritte L	ichtstärke	rigenfandsselven. Teachstelsen.	l Vierte Li	chtstärke	
Papier	dola .	B	Papier	A	R	
	-	В		A	В	
oberer Theil	200	STATE OF STA	unterer Thetl		a latin met a	
vom Blatt 2	69,0	69,5	vom Blatt 4	70,5	70,0	
wom Blatt 4	69,5	70,8	unterer Theil	70,2	70,0	
mittlerer Theil			oberer Theil			
vom Blatt 11	69,3	70,0	vom Blatt 16 oberer Theil	70,0	71,0	
	100	vill	vom Blatt 18	70,5	70,5	
	1	B	1	1300	MA	
A.U.1 .	Fünfte I	ichtstärke		Sechste I	ichtstärk	
Papier	A	B	Papier	A	B	
oberer Theil			unterer Theil	1		
vom Blatt 4 mittlerer Theil	99,5	99,9	vom Blatt 8 mittlerer Theil	63,9	62,5	
vom Blatt 6	100,5	100,0	vom Blatt 16	62,5	62,5	
unterer Theil	abuit.	dia -i	oberer Theil	Charles and the same	J	
vom Blatt 9	101,0	101,0	vom Blatt 17	61,8	61,5	

m

Die folgenden Tabellen beziehen sich auf drei gleichprocentige Kochsalzlösungen von verschiedener Bereitung, deren Kochsalzgehalt durch Silbertitration bestimmt und in der ersten verticalen Zahlencolumne angegeben ist. In jeder dieser Salzlösungen wurden drei Papierblätter von 0,075 Quadratmeter Oberfläche präparirt, und dann nach der oben angegebenen Vorschrift gesilbert. Auch hier zeigt sich, wie man sieht, dieselbe Uebereinstimmung wie in den obigen Versuchen.

Papier	Kochsalz auf 100 Wasser	Erste Lichtstärke	Zweite Lichtstärke	
oberer Theil	3,026	a Mail 87,0 mail	75.4	
mittlerer Theil vom Blatt 3	2,950	86,3	74,4	
wom Blatt 2	3,028	86,0	74,9	
vom Blatt 2	3,000	85,9	74,4	

Papier Papier	Kochsalz auf	Erste Li	chtstärke	Zweite Lichtstärke		
	100 Wasser	A	B	A	B	
oberer Theil vom Blatt 2 mittlerer Theil	2,950	77,5	76,5	89,0	87,0	
vom Blatt 1 mittlerer Theil	3,026	77,0	77,5	89,0	88,0	
vom Blatt 3 unterer Theil	3,000	78,2	78,0	90,1	93,0	
vom Blatt 2	3,026	78,9	78,5	89,9	90,9	

Papier	Kochsalz auf 100 Wasser	Erste Lichtstärke
oberer Theil	2,950	86,2
mittlerer Thei	3,028	87,0
vom Blatt 2	3,000	86,8
vom Blatt 2	3,028	87,5
ATA no shouldness	V introduce	mild n77 July

Papier	Kochsalz auf 100 VVasser	att auf		Zweite Lichtstärke	
oberer Theil	des Gemise	erestone	I role i	d yay	legion.
vom Blatt 2 unterer Theil	2,950	70,2	70,0	101,3	101,5
vom Blatt 2 mittlerer Theil	3,026	70,6	69,3	101,5	101,7
vom Blatt 1	3,026	70,0	69,5	100,9	100,9
vom Blatt 3	3,000	70,0	70,4	101,0	100,0

Man kann es daher als ausgemacht betrachten:

das das nach der von uns gegebenen Vorschrift bereitete photographische Normalpapier von hinlänglich gleichbleibender Lichtempfindlichkeit ist, um zu photochemischen Messungen dienen zu können.

m

al

m

86

P

ge

si

3) Eine zur Feststellung der Maasseinheit geeignete Schwärzung von völlig gleicher und unveränderlicher Beschaffenheit, die sich jederzeit leicht wiederherstellen lässt, erhält man auf die Weise, dass man Zinkoxyd und Lampenschwarz in einem bestimmten Verhältniss mit einander mischt und so lange zusammenreibt, bis bei noch weiterem Zerreiben keine Aenderung in der Schwärzung mehr eintritt. Das Zinkoxyd wird auf nassem Wege chemisch rein dargestellt und in einem verschlossenen Platintiegel 5 Minuten lang schwach rothglühend erhalten. Den Lampenruss verschafft man sich dadurch chemisch rein, dass man eine Terpentinöllampe unter einer großen, durch Wasser kalt erhaltenen Porzellanschaale brennen lässt, und den abgesetzten Russ in einem bedeckten Platintiegel 5 Minuten lang der Rothglühhitze aussetzt. Man gewinnt dadurch ein höchst zartes, impalpabeles Pulver, welches ohne jede Spur von Asche verbrennt.

Versuche zeigten uns, dass die Schwärzung, welche man durch Mischung von 1000 Th. Zinkoxyd mit 1 Th. dieses Russes erhält, gerade eine solche ist, an welcher das Auge noch die kleinsten Unterschiede wahrnehmen kann, was bei erheblich größerem oder geringerem Ruszusatz nicht mehr möglich ist. Wir haben daher das Verhältnis von 1 Th. Lampenrus auf 1000 Th. Zinkoxyd als Normalschwärzung angenommen. Als Bindemittel wurden diesem Gemenge Wasser zugefügt, in welchem ungefähr thausenblase gelöst war. Bei der Bereitung des Gemisches zeigte sich die auffallende Erscheinung, das dessen Dunkelheit anfangs beim Zerreiben mit Wasser auf einem Reibstein und nachherigem Trocknen allmählich zunahm, bis eine Gränze eintrat, wo, bei noch fortgesetztem wiederholtem Reiben und Trocknen, keine Aenderung mehr bemerkbar wurde, wie

man aus den nachstehenden, auf einem fixirten Streifen mit abfallender Schwärzung ausgeführten Ablesungen gleicher Schwärzung ersehen kann.

Sie Erste	Darstellung	Soldker y	tin Brent	Mittel .
Nach dem Nach dem	erssen Reiben zweiten Reiben dritten Reiben vierten Reiben	66,0 72,9 72,4 72,8	66,2 72,5 72,6 73,0	66,1 72,7 72,5 72,9

Um ein vollkommen constantes Präparat zu erhalten, muß die Mischung eine Stunde lang auf dem Reibstein mit Wasser gerieben, darauf im Wasserbade getrocknet, und müssen diese Operationen so lange wiederholt werden, bis sich das auf einem Streifen mit abfallender Schwärzung geprüfte Präparat als unveränderlich erweist. Vier unabhängig in verschiedenen Quantitäten vorgenommene Darstellungen zeigen, nach der in folgender Tabelle enthaltenen Prüfung, diese Unveränderlichkeit in der befriedigendsten Weise.

n Strahlen 1 seyn	heath che	. B	ien Ant	IdoBay	Mittel
Erste Darstellung	72,0	71,8	71,5	72,5	71,95
Zweite Darstellung	72,5	72,0	72,0	72,0	72,12
Dritte Darstellung	72,9	73,0	-	=-	72,95
Vierte Darstellung	72,0	72,0	72,2	73,2	72,35

weeking the nine and he free branching danne & male da

Man darf es daher als ausgemacht betrachten:

dass die als Mittel zu Maassbestimmungen angenommene Normalschwärze jederzeit von gleicher und unveränderlicher Beschafsenbeit hergestellt werden kann.

Nachdem wir im Vorhergehenden gezeigt haben, wie sich ein photographisches Normalpapier von stets gleicher Empfindlichkeit und eine Normalschwärzung von gleichbleibender Beschaffenheit herstellen lassen, bieten allgemein vergleichbare photochemische Messungen des gesammten Tageslichtes keine Schwierigkeit mehr dar, wenn man den von uns in einem weiten Umfange bewiesenen Satz zu Hülfe nimmt, dass gleiche Producte von Lichtintensität und Insolationsdauer gleiche Schwärzungen bedingen.

Als Maafseinheit solcher Messungen nehmen wir diejenige Lichtintensität an, welche in einer Sekunde auf unserem photographischen Normalpapier die Normalschwärze hervorbringt.

Insolirt man Normalpapier mittelst des Pendelapparats, so erhält man einen von Schwarz in Weiss allmählig absallenden Streifen. Bestimmt man auf diesem Streifen mittelst eines mit Normalschwärze bedeckten Papierblättchens in der Vorrichtung Fig. 3 Taf. VII den Punkt gleicher Schwärzung, so giebt die diesem Punkte entsprechende Millimeterablesung in der ersten Columne der Tabelle I die Insolationsdauer t in Sekunden an, welche zu dieser Normalschwärzung nöthig war. Wäre diese Insolationsdauer 1 Sekunde gewesen, so würde, der obigen Definition unserer Maasseinheit zufolge, die wirkende Lichtintensität J = 1 gewesen seyn. Für eine andere Insolationsdauer t muß daher die gesuchte Intensität der chemischen Strahlen 1 seyn, wie sich leicht aus dem Satze ergiebt, dass gleiche Producte aus Lichtintensität und Insolationsdauer gleiche Schwärzung bedingen. Die nachfolgende Tabelle II giebt für eine Pendelschwingung diese Intensitäten in Columne II für die den Millimeter-Ablesungen in Columne I entsprechenden Punkte gleicher Schwärzung des Probeblättchens und Streifens. Für n Pendelschwingungen erhält man die gesuchten Intensitäten durch Division der Zahlen in Columne II durch n.

Nuclidean wir on Variouseheaden green tabels sein

hearly: Beacheffeeled become an owner, become algregated

Die Beobachtungen .II bellet un auf die im Eingange

I.	IL.	1.	II.	I.	of II.	I.	II.
Mllm	Intensität	Milm.	Intensität	Mllm.	Intensität	Milm	Intensität
	0,834	47/	1,079	94	1,411	141	2,078
1	0,839	48	1,085	95	1,420	142	2,103
2	0,844	49	1,090	96	1,429	143	2,128
3	0,849	50	1,096	97	1,439	144	2,153
4	0,853	51	1,102	98	1,448	145	2,179
5	0,858	52	1,108	99	1,458	146	2,207
00	0,864	53	1,114	100	1,467	147	2,235
8	0,869	54	1,120	101	1,477	148	2,263
	0,874	55	1,127	102	1,487	149	2,291
9	0,879	56	1,133	103	1,497	150	2,320
10	0,884	57	1,139	104	1,507	151	2,354
11	0,889	58	1,145	105	1,517	152	2,389
12	0,894	59	1,151	106	1,528	153	2,424
13	0,899	60	1,156	107	1,539	154	2,459
14	0,904	60	1,163	108	1,551	155	2,494
15	0,909	62	1,170	109	1,563	156	2,537
.16	0,914	63	1,176	110	1,575	157	2,580
17	0,919	64	1,183	111	1,586	158	2,623
18	0,924	65	1,190	112	1,598	159	2,666
. 19	0,929	66	1,197	113	1,610	160	2,710
20	0,935	67	1,203	114	1,622	161	2,763
21	0,940	68	1,209	115	1,634	162	2,816
22	0,945	69	1,215	116	1,647	163	2,869
23	0,950	70	1,221	117	1,660	164	2,923
24	0,955	71	1,228	118	1,673	165	2,977
25	0,961	72	1,235	119	1,686	166	3,048
26	0,966	73	1,242	120	1,700	167	3,119
27	0,971	74	1,249	121	1,715	168	3,190
28	0,976	75	1,256	122	1,730	169	3,262
29	0,981	76	1,263	123	1,745	170	3,334
30	0,986	77	1,270	124	1,760	171	3,437
31	0,992	78	1,277	125	1,776	172	3,534
32	0,997	79	1,285	126	1,792	173	3,650
33	1,002	80	1,293	127	1,808	174	3,759
34	1,007	81	1,301	128	1,824	175	3,891
35	1,012	82	1,309	129	1,840	176	4,016
36	1,018	83	1,317	130	1,856	177	4,167
37	1,023	84	1,325	131	1,874	178	4,367
38	1,029	85	1,333	132	1,892	179	4,566
39	1,034	86	1,342	133	1,911	180	4,807
40	1,040	87	1,350	134	1,930	181	5,051
41	1,046	88	1,359	135	1,949	182	5,348
42	1,051	89	1,367	136	1,969	183	5,682
43		90	1,376	137	1,990	184	6,212
44	1,062	91	1,385	138	2,011	185	6,848
45	1,068	92	1,394	139	2,032	186	7,633
46	1,074	93	1,402	140	2,053	187	8,620

schwinden und Erscheinen der Sonne übereinstimmen:

Die Beobachtungen selbst werden auf die im Eingange dieser Arbeit ausführlich angegebene Weise angestellt.

Um eine Reihe Beobachtungen hinter einander auszuführen, lüftet man die Schraube k (Fig. 1 Taf. VII), und zieht den Schieber G nach je einem Versuche um etwas mehr als eine Schlitzbreite hervor.

10

10

10

11

11

11

11

12 12

12

12 12

12

10

10

11

10

Die Ablesungen geschehen auf die ebenfalls im Eingange unserer Arbeit angegebene Art, mit dem Apparate Fig. 3, indem man das Loch in der Platte Fig. 4 zur Hälfte durch ein Papierblättchen ausfüllt, das mit einer dicken Schicht der Normalschwärze bestrichen ist. Man schneidet den scharfen Rand dieses Probescheibchens, so lange der Anstrich noch etwas feucht ist, und zwar mit einer solchen Stellung der Scheere scharf ab, dass der weisse Schnittrand des Papiers bei senkrechter Betrachtung des Probescheibchens nicht sichtbar ist. Besonders sorgfältig hat man darauf zu achten, dass das Probescheibchen vollkommen lusttrocken ist, und der weise Untergrund des Schiebers a (Fig. 3) keine dunkelen Schmutzflecke zeigt, welche durch das Papier der zu prüfenden Streifen durchschimmern und die Messungen stören könnten. Ebenso darf das Probescheibchen nicht von zu durchscheinendem Papier genommen werden. Jede Einstellung des Probescheibchens wird, unabhängig von der vorhergehenden Ablesung, 5 bis 6 mal wiederholt und das Mittel aus den gewonnenen Ablesungen genommen.

Wir geben als Beispiele solcher Messungen einige Beobachtungen, welche die auf ein horizontales Flächenelement vom Himmelsgewölbe und der Sonne während der Tagesstunden ausgeübte chemische Wirkung darstellen. Sämmtliche Beobachtungen, welche in nachstehender Tabelle III zusammengefast sind, wurden in Manchester angestellt, und beziehen sich ausschlieslich auf Tage, an welchen die Sonne, bei wechselnder Bewölkung des Himmels, bald zum Vorschein kam, bald hinter Wolken verschwand. Diese Tagesbeobachtungen sind Fig. 5 Taf. VII in Curven dargestellt, deren Maxima und Minima sehr genau mit dem Verschwinden und Erscheinen der Sonne übereinstimmen.

Tabelle III.

	a x		n	$\frac{i}{n} = J$	Bon -ale		n	$\frac{i}{n} = J$
Mittwoch, 18 Dec. 1861.					11h41'a.m.	1,73	80	0,0216
STATE OF THE PROPERTY OF THE P					11 51 »	1,69	61	0,0277
10h 6'	a. m.	1,05	124	0,00847	12 1 p.m.	1,66	60	0,0277
10 16	10	2,49	170	0,0147	12 11 »	1,54	50	0,0308
10 26	20	1,60	100	0,0160	12 21 »	1,49	50	0,0298
10 36	20	1,49	90	0,0166	12 41 »	1,10	50	0,0519
10 47	20	1,47	100	0,0147	12 51 »	1,37	65	0,0211
10 56		1,34	80	0,0168	1 1 ×	1,02	50	0,0204
11 6		1,47	80	0,0184	1 11 »	1,12	65	0,0172
11 16	20	1,59	100	0,0159	1 21 »	1,56	90	0,0173
11 26	39	1,41	80	0,0176	1 36 »	1,69	86	0,0197
11 36	20	1,39	75	0,0185	1 46 »	1,75	100	0,0175
11 46	20	1,25	80	0,0156	1 56 »	1,54	100	0,0154
11 56	19	1,46	66	0,0221	2 6 »	1,22	100	0,0122
	p·m.	1,52	60	0,0253	2 16 »	1,40	120	0,0117
12 16	20	1,42	50	0,0284	2 27 »	1,59	160	0,0099
12 26	39	1,42	45	0,0316	2 45 »	1,50	180	0,0083
12 36	20	1,20	40	0,0300	2 53 »	1,25	160	0,0078
12 46	10	0,92	80	0,0115	3 8 »	1,45	250	0,0058
12 57	. W	1,02	120	0,0085	3 21 »	1,72	500	0,0034
1 6	20	1,19	90	0,0132	Witness	ch, 30.	T1: 10	260
1 16	20	1,38	75	0,0184	100 100 100 100		aut Y	30Z.
1 26	39	1,22	65	0,0188	7h 0'a.m.	0,88	60	0,0147
1 36	39	1,05	50	0,0210	7 20 »	0,85	32	0,0266
1 47	39	0,84	60	0,0140	7 35 »	1,07	.25	0,0428
1 56	30	1,26	100	0,0126	7 50 »	0,89	16	0,0556
2 10	39	1,36	150	0,00906	8 0 »	0,83	10	0,0830
2 22	39	1,34	150	0,00893	8 35 »	0,92	12	0,0767
2 32	20	1,41	160	0,00881	9 0 »	1,33	15	0,0887
2 42	39	1,55	200	0,00775	9 5 »	1,20	10	0,1200
2 52	39	1,36	225	0,00529	9 30 »	1,22	7	0,1740
3 5 3 25	39	1,56	400 450	0,00390	10 10 »	1,12	5	0,2240
3 23	39	1,53	450	0,00340	10 20 »	0,91	5	0,1820
					10 30 »	0,83	10	0,0830
Donnerstag, 19. Dec. 1861.					11 0 »	0,86	11	0,0782
					11 30 »	0,86	4	0,2150
		1,79	120	0,0149	12 0 »	0,86	3	0,2870
9 49	10	2,10	150	0,0140	12 30 p.m.	0,86	3	0,2870
10 1	39	1,89	120	0,0157	1 30 ×	0,88	6	0,1470
10 21	. 30	1,93	100	0,0193	2 0 »	1,11	13	0,1390
10 31	39	1,72	80	0,0215	2 30 »	1,93	9	0,149
10 41	39	2,05	80	0,0258	3 0 »	1,22	1	
10 51	39	1,66	80	0,0208	4 0 »	1,27	15	0,084
11 1	39	1,93	90	0,0215		1,22	20	0,0074
11 11	20	1,91	80	0,0239	5 0 » 5 30 »	1,49	25	0,053
11 21	39	1,91	80	0,0239	1 0 0	1,34	40	0,033
11 01	29	1,91	90	0,0239	6 0 »	1,44	40	0,000

Es ist schon aus diesen wenigen Beobachtungen ersichtlich, wie mächtige Unterschiede in der chemischen Wirksamkeit des Himmels- und Sonnenlichtes in den kürzesten und längsten Tagen stattfinden.

Zum Schlusse dieser Abhandlung bemerken wir noch, dass es leicht aussührbar seyn wird, mit Hülse des beschriebenen Pendelapparates ein leicht zu handhabendes Instrument zu construiren, mit dem sich auf wenigen Quadratzoll Normalpapier eine große Anzahl allgemein vergleichbarer Messungen aussühren lassen. Wir versparen die Beschreibung eines solchen Apparates auf eine spätere Zeit.

Manchester, den 25. September 1862.

H

II

nier dels Stra Dur lenl die cale recl

cale wür den

der und sch

extr so mit Kry die Dre

1)

für

II. Experimentelle Untersuchungen über Kummer'sche Strahlenbündel; von G. Quincke.

(Auszug aus d. Monatsbericht d. K. Akad. d. VViss. zu Berlin, Juli 1862; nebst einem Zusatz.)

Hr. Kummer hat gefunden 1), dass die geraden Lichtstrahlen eines unendlich dünnen Strahlenbündels innerhalb desselben Mediums im Allgemeinen durch zwei gerade Linien hindurchgehen, welche auf der Axe des Strahlenbündels senkrecht stehen, und in der Folge die Brennlinien des Strahlenbündels oder Strahlensystems heisen sollen. Die Durchschnittspunkte dieser Linien mit der Axe des Strahlenbündels heisen die Brennpunkte, und die beiden durch die Axe und die geraden Linien gelegten Ebenen die Focalebenen des Systems. Je nachdem die Focalebenen einen rechten, spitzen oder einen imaginären Winkel mit einander bilden, in welchem letzteren Falle also Focalebenen und Brennlinien des Strahlensystems imaginär sind, unterscheidet Hr. Kummer Strahlenbündel der ersten, zweiten und dritten Art.

Ist die Wellensläche eine Kugelsläche, so stehen die Focalebenen oder Brennlinien auf einander senkrecht; diess würde also der Fall seyn bei einem isotropen Medium oder den ordinären Strahlen eines optisch einaxigen Krystalls.

Ist die Wellensläche ein Rotationsellipsoïd, wie bei den extraordinären Strahlen eines optisch einaxigen Krystalls, so bilden die Focalebenen im allgemeinen einen Winkel mit einander, der von der Lage der Focalebenen gegen die Krystallaxe abhängt und nur dann ein rechter ist, wenn die optische Axe in einer der beiden Focalebenen liegt. Dreht man die erste Focalebene um einen Winkel, welcher für alle einaxigen Krystalle nur sehr wenig von 45° abweicht, aus der Lage, in der beide Focalebenen auf einan-

¹⁾ Borchardt's Journ. Bd. 57 S. 189. Monatsberichte d. Berl. Akad. 1860. S. 469 aqq.

hori

rech

para

ter

und

dies

che

lich

der

mit

hori

ein

eine

der

ter

Fer

geh

und

kon

mik

nien

geb

sein

Bün

mit

len

stan

der

Fläc

die

war

auf

die

wur

dan

che

der senkrecht stehen, so erhält man diejenige Lage der beiden Focalebenen, in der sie den kleinsten Winkel mit einander bilden. Die Theorie ergiebt dann für das extraordinäre Strahlenbündel im Kalkspath aus dem anderweitig bekannten Brechungsexponenten des ordinären und extraordinären Strahles als kleinsten Werth des Winkels der Focalebenen, wenn die Axe des Strahlenbündels senkrecht zu einer natürlichen Spaltungssläche des Kalkspathrhomboëders steht, 87° 5′, und wenn die Axe des Strahlenbündels senkrecht gegen die optische Axe des Krystalls steht, 83° 45′ 50″. Letzteres ist gleichzeitig der kleinste Winkel der Focalebenen, der überhaupt im Kalkspath vorkommen kann.

In optisch zweiaxigen Krystallen kann der Winkel der Focalebenen alle möglichen Werthe von 0° bis 90° haben, und außerdem giebt es auch innerhalb der Kegel, die man durch den Mittelpunkt der Fresnel'schen Wellenfläche und die Berührungskreise der vier singulären Tangentialebenen legen kann, Strahleubündel der dritten Art mit imaginären Focalebenen.

Hr. Kummer zeigt gleichzeitig, dass man ein Strahlenbündel mit zwei auf einander senkrechten Brennlinien in beliebigem Abstande von einander erhalten kann, wenn man ein Strahlenbündel durch eine enge Oeffnung auf die Mitte einer convexen spärischen Linse fallen läst, und die Axe der Linse gegen die Axe des Strahlenbündels neigt. Der Abstaud der Brennlinien nimmt mit der Neigung der Axe der Linse gegen die Axe des Strahlenbündels zu, wobei die Länge der Brennlinien sich verhältnismäsig vergrößert. Hr. Kummer hat auch mit einem in den Gang der Lichtstrahlen gebrachten Papierblatte die Existenz der Brennlinien durch den Versuch nachgewiesen.

Der Verfasser hat sich nun die Aufgabe gestellt, die oben angeführten Sätze, die nebst manchen anderen, hier nicht erwähnten, die Theorie a priori ergeben hat, durch messende Versuche zu prüfen.

Es wurde dazu mit einem Heliostaten Sonnenlicht in

horizontaler Richtung auf einen Schirm geworfen, der senkrecht gegen die Strahlen stand, auf einer den Lichtstrahlen parallelen, mit Scala versehenen Messingschiene von 1 Meter Länge parallel mit sich selbst verschoben werden konnte und eine runde Oeffnung von 10mm Durchmesser hatte. Vor diese Oeffnung wurden mit Wachs schwarze Papierblättchen mit passender Oeffnung verschiedener Form, gewöhnlich dem Stich einer äußerst feinen Nähnadel, befestigt. Auf der erwähnten Messingschiene waren außerdem ein Träger mit einer Convexlinse, die um eine verticale Axe auf einem horizontalen Kreise messbar gedreht werden konnte, und ein anderer Träger mit einer Glastafel, angebracht, deren eine mattgeschliffene Fläche senkrecht gegen die Richtung der Sonnenstrahlen dem Heliostaten zugewandt war. Hinter der Messingschiene war ein horizontales Mikroskop oder Fernrohr aufgestellt, welches auf einem Schlitten auf einem gehobelten eisernen Rahmen genau parallel mit seiner Axe und parallel mit der Messingschiene verschoben werden konnte. Im Ocular des Mikroskopes befand sich ein Glasmikrometer mit zwei normal gegen einander stehenden Liniensystemen. Ein senkrecht zur Axe des Mikroskopes angebrachter Kreis erlaubte, die Drehung des Mikroskopes um seine Axe zu messen.

Das durch die feine Oeffnung des Schirmes gegangene Bündel Sonnenstrahlen fiel auf die Convexlinse, deren Axe mit der Axe des Strahlenbündels einen an dem horizontalen Kreise gemessenen Winkel φ einschloß, und es entstand so ein Strahlenbündel erster Art mit zwei auf einander senkrechten Brennlinien. Nachdem die mattgeschliffene Fläche der Glastafel an die Stelle der ersten Brennlinie, die der Linse zunächst und vertical lag, gebracht worden war, wurde das horizontale Mikroskop mit dem Schlitten auf dem eisernen Rahmen so lange verschoben, bis die auf die matte Glasfläche projicirte Brennlinie deutlich gesehen wurde. Das eine Liniensystem des Glasmikrometers wurde dann parallel dieser Brennlinie gestellt, die matte Glasfläche an die Stelle der zweiten Brennlinie gebracht, das Mi-

kroskop durch Verschieben des Schlittens auf die zweite Brennlinie eingestellt, und nun gesehen, ob diese zweite Brennlinie parallel mit dem anderen Liniensystem des Glasmikrometers war. Der Vertikalkreis am Mikroskop erlaubte ebenfalls die Neigung beider Brennlinien, oder, was dasselbe ist, der beiden Focalebenen des Strahlenbündels zu Gleichzeitig gestattete die Theilung der Messingschiene den Abstand f der Schirmöffnung, sowie den Abstand f, und fo der ersten und zweiten Brennlinie vom Mittelpunkte der Linse zu bestimmen. Die folgende Tafel giebt für zwei Linsen, bei verschiedener Neigung \alpha der Linsenaxe gegen die Axe des Strahlenbündels, die gemessenen Werthe von f_1 und f_2 . Die eine Linse war biconvex und hatte eine Hauptbrennweite $F = 130^{mm}$,7 (für $\varphi = 0^{\circ}$); die andere Linse war planconvex, mit einer Hauptbrennweite von 175mm, und wandte ihre Plansläche dem Heliostaten zu.

	F = 130	,7mm f=	= 400mm	$F = 175^{\text{mm}} f = 500^{\text{mm}}$			
Ф	fi	f_2	$f_2 - f_1$	f.	f_2	$f_2 - f_1$	
0° 10 20 30 40 50 60 70 80	195mm 175 149 106,3 53	192mm 182,3 165,5 145,8	17mm 33,3 59,2 92,8	272,5mm 258,3 223,3 147 92 51	270,5 ^{mm} 262 231 203 168 145 128 112,5	12,2 ^{mn} 38,8 84 111 117	

Bei den großen Brennweiten dieser Linsen ist es sehr schwer zu sagen, bei welcher Lage der matten Glastafel die Brennlinie am deutlichsten erscheint, so daß bei diesen Werthen von f etc. wohl Fehler von mehreren Millimetern vorkommen können. Immerhin folgt aber aus diesen Versuchen, in Uebereinstimmung mit der Theorie, daß mit wachsender Neigung der Linse beide Brennlinien sich der Linse nähern, und daß dabei der Abstand der Brennlinien, wie aus der mit $\bar{f}_2 - f_1$ überschriebenen Columne zu ersehen ist, zunimmt. Für $\varphi = 0$ fallen beide Brennlinien in dem conjugirten Brennpunkte der Schirmöffnung zusam-

men erste dure best

nimi läfst

hauj der gen

zu l

den sen, die i brac vexe obje beid ses Brei in d

pelt ten Bred lens Ver

The Art

Wii hori Met men. Bei zu großer Neigung der Linse kann sogar die erste Brennlinie so nahe der Convexlinse fallen, das sich durch den Versuch nur die Lage der zweiten Brennlinie bestimmen lässt.

Die Länge der Brennlinien auf der matten Glastafel nimmt ebenfalls mit wachsendem φ bedeutend zu, jedoch läst sich dieselbe nicht genau messen.

Die Neigung der Brennlinien, oder also der Focalebenen gegen einander, ergab sich immer = 90°, wenn überhaupt beide Brennlinien so lagen, dass man sie objectiv auf der matten Glastafel des beschriebenen Apparates auffangen konnte.

Um nun die Theorie auch an anderen Linsen prüfen zu können, wurden vor der Lampe dünne Glaskugeln von den sonderbarsten und verschiedenartigsten Formen geblasen, mit Wasser gefüllt, und diese so erhaltenen Linsen an die Stelle der Convexlinse des beschriebenen Apparates gebracht. Auch diese Linsen ergaben, sobald sie einen convexen Charakter und überhaupt Brennlinien hatten, die sich objectiv darstellen ließen, einen Winkel von 90° zwischen beiden Focalebenen. Der Fehler für eine Bestimmung dieses Winkels beträgt in den ungünstigsten Fällen, wenn die Brennlinien kurz und nicht scharf begrenzt sind, etwa 0°,5; in den meisten Fällen ist er aber weit kleiner, so daß die Theorie also vollständig mit der Erscheinung für diese erste Art von Strahlensystemen übereinstimmt.

Die zweite Art von Strahlensystemen existirt nur in doppeltbrechenden Medien, denn jedes Strahlensystem der zweiten Art verwandelt sich, wie die Theorie ergiebt, bei der Brechung in ein homogenes Medium wieder in ein Strahlensystem erster Art, mit senkrechten Focalebenen, und der Verfasser hat diesen von der Theorie gegebenen Satz ebenfalls durch Versuche bestätigt gefunden.

Um nun innerhalb eines optisch einaxigen Krystalls die Winkel der Brennlinien messen zu können, wurde auf der horizontalen Messingschiene statt der matten Glastafel ein Metallschirm angebracht, in welchem eine cylindrische Metallhülse von circa 30mm Durchmesser um eine horizontale Axe messbar gedreht werden konnte. Auf die Metallhülse wurde ein Kalkspathstück mit parallelen Flächen so aufgekittet, dass die Normalen der Flächen mit der Axe des einfallenden Strahlenbündels und der Axe der Metallhülse zusammenfielen. Durch Drehen der Metallhülse konnte man dann dem Hauptschnitte des Kalkspaths eine beliebige Neigung gegen die erste Focalebene geben. Die Brennweite und Neigung der Convexlinse gegen die Axe des Strahlenbündels wurde nun so gewählt, dass die erste Brennlinie auf die dem Heliostaten zugewandte, die zweite Brennlinie auf die dem Heliostaten abgewandte Fläche des Kalkspathstückes fiel, was mit einiger Uebung leicht zu erreichen ist. Der Abstand der beiden Brennlinien des Strahlenbündels war dann genau gleich der Dicke des Kalkspaths. Die Hinterfläche des Kalkspaths wurde mit etwas aufgestrichener Harzlösung matt gemacht, um die Brennlinien bequem objectiv darstellen zu können; die Vordersläche wurde mit Hülfe eines Glasröhrchens an der Stelle, wo die Strahlen in den Kalkspath eintraten, behaucht, so dass sie genau an die Stelle der ersten Brennlinie gebracht werden konnte. Nachdem der Hauch verdampft war, konnten dann die Strahlen ungehindert in den Kalkspath eindringen.

Auf der Hintersläche entstanden nun zwei Brennlinien, dem ordinären und extraordinären Strahl entsprechend. Die Brennlinien des ordinären Strahles standen auf einander senkrecht, wie in homogenen Medien, wovon man sich leicht überzeugen konnte, wenn zuerst die erste Brennlinie auf der matten Glastafel aufgefangen, das Glasmikrometer des Mikroskopes darauf eingestellt, und dann an Stelle der matten Glastafel die vordere Kalkspathsläche gebracht wurde. Durch Verschieben des Schlittens auf dem oben erwähnten eisernen Rahmen konnte dann das Mikroskop auf die zweite Brennlinie auf der hinteren Kalkspathsläche eingestellt und so die Neigung beider Brennlinien bestimmt werden.

Da bei der beschriebenen Einrichtung die erste Brennlinie für das ordinäre und extraordinäre Strahlenbündel dieBren Neig ordin Foca Der beim stren ordin doch Lins auch

> des a Hint bene ober ist, a lenb

die .

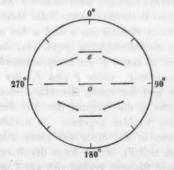
am-s

natü

nun

selbe war, und die zweite Brennlinie des ordinären Strahlenbündels auf der beiden Strahlenbündeln gemeinschaftlichen Brennlinie senkrecht stand, so konnte man schon aus der Neigung der zweiten Brennlinien des ordinären und extraordinären Strahlenbündels gegen einander auf die Neigung der Focalebenen im extraordinären Strahlenbündel schließen. Der Brechungsexponent für die ordinären Strahlen ist zwar beim Kalkspath größer, als für die extraordinären, und so ist streng genommen, der Abstand der Brennlinien beim extraordinären Strahlenbündel geringer, als beim ordinären; jedoch ist der Fehler, der daraus bei der Einstellung von Linse und Kalkspath entsteht, nur unbedeutend, und kann auch nöthigenfalls noch, wie bei den später zu erwähnenden Messungen, durch passende Neigung der Flächen gegen die Axe des Strahlenbündels, verkleinert werden.

Steht der Hauptschnitt eines Kalkspathstücks mit den natürlichen Spaltungsstächen parallel der ersten Focalebene des Strahlenbündels, so sind die beiden Brennlinien auf der Hinterstäche des Kalkspaths parallel, und bei der beschriebenen Einrichtung des Apparates horizontal. Wenn der obere Theil der optischen Axe dem Heliostaten zugewandt ist, so liegt die zweite Brennlinie des extraordinären Strahlenbündels e über der des ordinären o, wie es die Zeich-



nung angiebt. Dreht man nun den Hauptschnitt des Kalkspaths, so behält die Brennlinie o unverändert ihre Lage bei, die Brennlinie e aber, deren Mittelpunkt im Hauptschnitt des Kalkspaths liegt, geht um o herum, und ändert dabei ihre Neigung gegen o in der Weise, wie es die Zeichnung angiebt. Nennt man die Neigung des Hauptschnitts des Kalkspaths gegen die erste Focalebene das Azimuth desselben, und bezeichnet es mit α , so bilden o und e für $\alpha=0^{\circ}$ 90° 180° 270° den Winkel 0°, für $\alpha=45^{\circ}$ 90° + 45° 180° + 45° 270° + 45° dagegen den größten Winkel mit einander, der für diese letzteren vier Azimuthe merklich derselbe ist.

P

1

. 1

4524

den

mit

mun

acht

der

erge

ter .

stăti

auch

linie

Stra

Solc

Ganz analog ist das Verhalten der beiden Brennlinien o und e, wenn man Kalkspathstücke mit parallelen Flächen, parallel der optischen Axe geschliffen, anwendet. Nur fallen hier die Brennlinien über einander, und schließen für die Azimuthe $\alpha=0^{\circ}$ 45° etc. einen größeren Winkel ein, als wenn man natürliche Flächen anwendet. Durch ein vor das Auge gehaltenes Nicol'sches Prisma ist man im Stande, das eine Bild auf der Hinterstäche des Kalkspaths verschwinden zu lassen und seine Polarisationsebene zu bestimmen.

Die folgenden Tafeln geben die Messungen an verschiedenen Kalkspathstücken mit natürlichen oder künstlichen, parallel der Axe geschliffenen, Flächen. Unter & steht die Dicke des Kalkspathstücks, oder also der Abstand der ersten und zweiten Brennlinie, unter \(\beta \) das Maximum der Neigung der zweiten Brennlinien o und e des ordinären und extraordinären Strahlenbündels gegen einander. Der Uebersicht wegen ist unter F die Hauptbrennweite der angewandten Convexlinse, unter f und f, der Abstand der Schirmöffnung und der ersten Brennlinie vom Mittelpunkte der Linse, unter \(\varphi \) die Neigung der Axe der Linse gegen die einfallenden Strahlen gegeben. Je nachdem das Strahlenbündel genau in der Mitte der Linse oder mehr nach dem Rande zu auffällt, ist die Lage der Brennlinien etwas verschieden, und dadurch erklärt sich ein Theil der Abweichungen der verschiedenen Werthe von f und f, bei demselben Werthe der übrigen Größen.

571

Kalkspath (natürliche Flächen).

No.	mile zwa	F	φ	$\int_{ai}^{ai} f^{(a)}$	<i>f</i> .	B
1	16,1mm	47mm	150	409mm	63mm	30,35
2	34,1	60	33,2	400	86	3,2
3	34,1	60	33,2	397	87	3,5
4	34,1	60	36,9	393	87	. 3 ,8
5	34,1	60	30	394	89	3,2
6	71	60	57	250	15	2,8
7	71	130	29	636	112	4 ,1
8 .	71	130	29	617	113	3 ,25
9	83	130	33.2	613	103	3 ,2
10	109	130	36,2	666	65	3 ,2

Mittel 3,º36 Berechnet 2º 55'

Kalkspath (Flächen parallel der Axe).

No.	1 1	F	P had	f	fi	β
1 2	20,1 ^{mm}	60 ^{mu}	25°	430mm	56 ^{mm}	6°,23
	53,5	130	33 ,4	416	176,5	6 ,35

Mittel 6°,29

Berechnet 6º 14' 10"

Der Winkel \(\beta \) muss das Complement des Winkels seyn, den die Focalebenen des extraordinären Strahlenbündels mit einander einschließen, und man kann die Uebereinstimmung zwischen Theorie und Versuch wohl nur eine befriedigende nennen, wenn man die Schwierigkeit der Beobachtung und die Fehlerquellen berücksichtigt, die sich aus der Nothwendigkeit, die Brennlinien objectiv darzustellen, ergeben.

Man sieht also, dass auch bei den Strahlenbündeln zweiter Art sämmtliche von der Theorie gegebenen Sätze bestätigt werden.

Es mag hier noch bemerkt werden, dass der Versasser auch Versuche angestellt hat in der Art, dass die erste Brennlinie vor, die zweite Brennlinie aber, dem extraordinären Strahlenbündel entsprechend, hinter das Kalkspathstück siel. Solche Brennlinien gehören natürlich zwei ganz verschiedenen

Po

der

alse

der

Dr

W

bei

and

fol

für

stal

ten

ben

lini

den

sch

eine

nicl

opt

der

ben

klei

den

Strahlenbündeln an, für sie kann also das Ergebnis der Theorie nicht gelten, das ein Strahlenbündel zweiter Art sich, beim Uebergang in ein homogenes Medium, in ein Strahlenbündel erster Art mit normalen Focalebenen verwandelt. Der Versuch ergab auch für solche Brennlinien eine von 90° verschiedene Neigung, jedoch meist geringer, als diejenige beider Brennlinien innerhalb des Kalkspaths.

Der Güte der HH. E. Mitscherlich und G. Rose verdankt der Verfasser einige Arragonitkrystalle, an denen die Existenz von Strahlenbündeln zweiter Art, mit noch stärker gegen einander geneigten Focalebenen, sich nachweisen lässt.

Arragonitplatten mit parallelen Flächen senkrecht gegen die Säulenslächen des Krystalls, oder gegen die Mittellinie, die den spitzen Winkel der optischen Axen halbirt, wurden an Stelle des Kalkspathstückes in den beschriebenen Apparat gebracht, so dass die Axe des Strahlenbündels mit der Normale der parallelen Flächen zusammensiel. Die erste Brennlinie wurde durch passende Wahl und Neigung der Linse auf die Vordersläche, die zweite auf die Hintersläche der Arragonitplatte gebracht. Man sah dann wieder mit blossem Auge oder dem Mikroskope zwei Brennlinien o und e auf der matten Hintersläche, den beiden Strahlen im Krystall entsprechend, deren Polarisationsebenen, parallel oder senkrecht gegen die Ebene der optischen Axen, mit Hülfe eines vor das Auge gehaltenen Nicol'schen Prismas bestimmt werden konnten.

Ist der Hauptschnitt der Krystallplatte parallel oder senkrecht zu der ersten gemeinschaftlichen Brennlinie, so sind die zweiten Brennlinien beider Strahlenbündel parallel; ist er aber unter dem Azimuth α gegen die erste Brennlinie geneigt, so bilden die zweiten Brennlinien einen Winkel mit einander, der für gewisse Werthe des α seine Maximalwerthe hat.

Die beistehende Zeichnung giebt die Lage der zweiten Brennlinien o und e der beiden Strahlenbündel bei einem Arragonitkrystalle von 17^{mm},5 Dicke. Der Pfeil giebt die

Polarisationsebene des Strahlenbündels o parallel der Ebene der optischen Axen.



Stellt man die Ebene der optischen Axen horizontal und also senkrecht zur ersten gemeinschaftlichen Brennlinie beider Strahlenbündel, und neigt nun die Mittellinie, durch Drehen des Krystalls um eine verticale Axe, unter dem Winkel ν gegen die Axe des Strahlenbündels, so bilden die beiden zweiten Brennlinien o und e einen Winkel mit einander, der allmählig größer wird mit wachsendem ν . Beifolgende Zeichnung giebt die Lage der zweiten Brennlinien für positive und negative Werthe von ν , wenn der Krystall, von oben gesehen, im Sinne oder im entgegengesetzten Sinne eines Uhrzeigers gedreht wurde. Die Pfeile geben die Lage der Polarisationsebene der betreffenden Brennlinie.

In der Nähe der Strahlenaxen ändert sich der Winkel, den beide zweiten Brennlinien mit einander bilden, sehr schnell, wird 90° und schliefslich bilden die Brennlinien



eine rhombenähnliche Figur, wobei die Polarisationsebene nicht mehr genau parallel oder senkrecht zur Ebene der optischen Axen steht, sondern sich allmählig ändert. Bei der Stellung des Krystalls, wo die Brennlinien diese rhombenähnliche Figur bilden, vermag man immer nur einen kleinen Theil der Brennlinien durch Drehen des Nicols vor dem Auge zum Verschwinden zu bringen, so das also in

Ist

che

nie

mit

0 =

fel

Dic

Flä

bei

Lag

dies

wie

No.

nau

klei

bün

sch

zwi

nich Bes

in

den

giel

der

enta

derselben alle möglichen Polarisationsebenen enthalten sind. Innerhalb des Rhombus sieht man, wie in der Zeichnung angedeutet ist, einen leuchtenden Kreis, entsprechend der konischen Refraction, der auch kurz vor und nach der betreffenden Lage der Arragonitplatte, wo die Axe des Strahlenbündels sich in der Nähe der Strahlenaxen des Krystalls befindet, sichtbar ist. Wegen der Länge der Brennlinien ist man jedoch nicht im Stande, innerhalb dieses Kreises eine besondere Erscheinung wahrzunehmen, und sind aus demselben Grunde die erleuchteten Theile des Rhombus nicht mehr ganz gerade Linien.

Nach dem Durchgange durch die Strahlenaxen geben die Brennlinien wieder zu einem rechten Winkel, der aber jetzt nach der entgegengesetzten Seite geöffnet ist, zusammen, ändern dabei den Sinn ihrer Polarisationsebene, und bilden dann, bei weiterer Drehung, allmählig wieder kleinere Winkel. Für positive Werthe von ν gehen die Brennlinien in der entgegengesetzten Richtung, wie für negative Werthe von ν , aus einander.

Zusatz.

Für den Arragonit ergeben die Messungen von Rudberg (Pogg. Ann. Bd. 17 S. 16) für Licht, der Fraunhofer'schen Linie D entsprechend, wenn man abc die Fortpflanzungsgeschwindigkeiten des Lichtes parallel den drei Axen des Krystalls nennt

$$\frac{1}{a} = 1,53013$$
 $\frac{1}{b} = 1,68157$ $\frac{1}{c} = 1,68589$,

Die Ebene der Strahlenaxen steht senkrecht gegen die Abstumpfung der scharfen Säulenkante, und die erste Mittellinie, die den Winkel der Strahlenaxen von 19° 37',5 halbirt, ist parallel dieser Abstumpfung. Geht nun ein Strahlenbündel parallel der ersten Mittellinie durch den Krystall, so ergiebt die Theorie für den größten Winkel der Focalebenen, bei dem parallel oder senkrecht zur Ebene der optischen Axen polarisirten Strahlenbündel, die Werthe

$$\lg \frac{\gamma}{2} = \frac{c}{a} = 42^{\circ} \, 14' \, \lg \frac{\gamma_1}{2} = \frac{a}{b} = 47^{\circ} \, 42'.$$

Ist also die erste, beiden Strahlenbündeln gemeinschaftliche Brennlinie, vertikal, so würden die zweiten Brennlinien der beiden Strahlenbündel Winkel von resp.

mit der Horizontalen bilden, also unter einem Winkel $\theta=10^{\circ}$ 56 gegeneinander geneigt seyn. Die folgende Tafel giebt die Messungen an Arragonitkrystallen von der Dicke ε mit senkrecht zur ersten Mittellinie geschliffenen Flächen: Die letzten Columnen geben den Werth von θ bei der über der Columne durch den Pfeil angedeuteten Lage der Ebene der optischen Axen, oder das Mittel aus diesen Werthen. Die übrigen Bezeichnungen sind dieselben wie früher.

			A BALL A					10 17		
No.		F	ф	f	f_1	1	1	1	1	Mittel
1	9mm	24mm	280	913mm	14mm	110.4	13°.5	110.4	120.8	12°,3
2	12.8	24	39 ,3		13	12 5	12 .1	11 .2	11 .4	11 ,8
3	15,2	24			7.9	10 ,5	10 ,3	11 .9	10 .2	10 ,7
4	17,5	24	51 ,8	896	7	12 ,2	12 ,1	13 ,5	12 ,4	12 ,4
5	30	47	36	886	31	12 .8	13 .2	12 .3	12 .2	12 ,6

Berechnet 10° 56'

Bedenkt man, dass die Flächen am Krystall nicht genau senkrecht zur Mittellinie geschliffen waren, dass ein kleiner Unterschied in der Neigung der Axe des Strahlenbündels gegen die Strahlenaxen des Krystalls den Winkel θ schon bedeutend ändert, so kann der Unterschied von $1^{\circ},5$ zwischen dem beobachteten und berechneten Werthe von θ nicht auffallen, und es müssen jene Beobachtungen als eine Bestätigung der Theorie angesehen werden.

Wenn man ν den Winkel nennt, den die Axe eines in der Ebene der Strahlenaxen durch den Krystall gehenden Strahlenbündels mit der ersten Mittellinie bildet, so ergiebt sich der Winkel $\gamma-\gamma'$ der Focalebenen der beiden, der äußeren und der inneren Schale der Wellenfläche entsprechenden Strahlenbündel, durch die Gleichungen

$$\operatorname{tg} \frac{\gamma}{2} = \sqrt{\frac{b^2 r^2 + a^2 c^2 - b^2 (a^2 + c^2)}{r^2 - b^2}} \cdot \frac{1}{r^2}$$

$$\operatorname{tg} \frac{\gamma_1}{2} = \frac{b}{ac} \sqrt{\frac{b^2 r^2 + a^2 c^2 - r^2 (a^2 + c^2)}{b^2 - r^2}},$$

$$r^2 = \frac{a^2 c^2}{(a^2 - c^2) \cos^2 r + c^2}.$$

Die Rechnung ergab folgende Werthe von $\frac{\pi}{2} - \gamma$ und $\frac{\pi}{2} - \gamma_1$ für die betreffenden Werthe von ψ :

Intelligible of	Aeußere Schale Innere Schale der VVeillenfläche					
Mohnte geelfal	$\frac{\pi}{2}-\gamma$	$\frac{\pi}{2}-\gamma_1$				
0° 2 58'10" 5 5 55 40 8 15	0° - 5 54' - 7 17 - 8 11 - 20 7 unmöglich	0° 6 20' 7 36 9 39 60 8 - 40 30				
11 44 15 20	19 8 4 54 2 24	- 9 16 - 3 26 - 1 38				

Im allgemeinen stimmten die vom Verfasser beobachteten Werthe von $\gamma - \gamma$, mit den berechneten überein. Ein geringer Fehler in der Bestimmung von v, der, bei nicht genau senkrechter Lage der Endflächen des Krystalls gegen die erste Mittellinie, sehr leicht möglich war, bedingt aber schon, wie obige Zahlen zeigen, einen bedeutenden in der Neigung der zweiten Brennlinien beider Strahlenbündel gegen einander, und, um eine vollständige Uebereinstimmung mit der Theorie zu erzielen, würden weit vollkommenere und kostspieligere Apparate nöthig seyn, als sie dem Verfasser zu Gebote standen. Es mögen deshalb die beobachteten Zahlenwerthe hier fortgelassen werden. Die berechneten lassen jedoch übersehen, wie die Neigung mit der Annäherung an die Strahlenaxen zunimmt, um nach dem Durchgange durch die Strahlenaxen in die entgegengesetzte überzugehen, während das der äußeren Schale der Wellenfläche entsprechende Strahlenbündel für $v = 10^{\circ}$ einen unmöglichen Werth von y ergiebt.

Man sieht also, dass die Erscheinungen mit der Theorie vollständig übereinstimmen.

Berlin, den 21. Juli 1862.

III.

Ind theil zn im hier dure ters nifs

> aufz zur sche mol ich

das

che

fen Ich che um Lin ver san

ich ruh sta der

lin

P

III. Ueber die Brechungs- und Zerstreuungsverhältnisse einiger organischen und anorganischen Substanzen; von Dr. Wilh. Sauber in München.

to beselven wir z. B. nine gawiese l

Indem ich die folgende Messungsreihe dem öffentlichen Urtheile übergebe, glaube ich mich über den Grund, der mich zu dieser Arbeit bewogen, und den Zweck, den ich dabei im Auge hatte, aussprechen zu müssen. - Die Anregung hierzu wurde mir, von mineralogischem Standpunkte aus, durch Grailich's gediegene krystallographisch-optische Untersuchungen. Aber eben Grailich's tiefer gehende Kenntnis der Sache ermuthigt mich, die vereinzelten Messungen zu geben, noch ehe ich ein gemeinsames Band, das ich aufzusuchen bemüht sevn musste, gefunden. Das Material zur Begründung eines gesetzlichen Zusammenhanges zwischen der Brechung einer Substanz und der Dichte ihrer molecularen Constitution, oder ihren Aequivalenten, ist, wie ich glaube, noch viel zu mangelhaft geboten, als dass man das Gesetz in einer geschlossenen Formel zu geben versuchen kann, gellettug eib daou der andawes deile

Als ein kleiner Beitrag zur einstigen Lösung dieser offenen Frage mögen die folgenden Zahlenwerthe dienen. Ich habe bei jeder einzelnen Bestimmung angegeben, welche der Fraunhofer'schen Linien absolut gemessen wurde, um auf sie die Abstände der einzelnen relativ gemessenen Linien zu beziehen. Wenn die Linie b angegeben ist, so verstehe ich darunter speciell diejenige von den drei zusammengehörigen Linien, welche von den anderen beiden coexistirenden Linien weiter absteht. Der Grund, weshalb ich b öfter statt D als Mittelwerth absolut bestimmt habe. ruht in den Zerstreuungsverhältnissen der betreffenden Substanzen. Dass ich H nicht angegeben, hat seinen Grund in der angewandten Spalte, welche zwar eine sehr feine Lichtlinie gewährt, aber nicht soviel Licht zulässt, als zur Erkennung von H gewöhnlich erfordert ist. Die Beschrei-37 Poggendorff's Annal, Bd. CXVII.

bung der von mir benutzten Instrumente verspare ich mir auf eine andere Zeit, und will hier nur auf einige besondere Eigenthümlichkeiten der in den folgenden Messungen vorgeführten Substanzen hinweisen.

So beachten wir z. B. eine gewisse Gesetzmäßigkeit bei den Brechungsverhältnissen der einbasischen fetten Säuren, obwohl die bestimmte Angabe der verschiedenen Brechung bei den Einzelnen durch einen Zahlenwerth in den vorliegenden Daten nicht erreicht ist, theils wegen der verschiedenen Temperaturen während der Messung, theils aus Mangel des Praparates selbst, so sehr ich bemüht war, diese Substanzen in größter Reinheit darzustellen. Die schönen Spectren des Toluol, Benzol, und vor Allen der salicyligen Säure, des schönsten Spectrums das ich bisher gesehen habe, zeigen durch die vorliegenden Zahlenwerthe die starke Zerstreuung die sie bewirken. Im Violett des letzteren Spectrums traten besonders viele Linien scharf begrenzt hervor; andere, sonst als einfache gekannt, lösen sich, bei der starken Zerstreuung dieser Substanz, in Gruppen auf, wie z. B. die drei Linien der Gruppe b in mehrere andere Linien aufgelöst werden, namenaldesen reuie mi elesed ach

Schliesslich erwähne ich noch die auffallende Erscheinung, welche ich bei Untersuchung des oxalsauren Uranoxyds, in Oxalsaure gelöst, sowie des weinsauren Uranoxyds, in Weinsäure gelöst, wahrgenommen habe. Hr. Seekamp hat vor Kurzem in den Annalen der Chemie und Pharm. einen Aufsatz über die Zersetzung der Oxalsäure durch das Sonnenlicht gegeben. Ich untersuchte diese Lösungen vor und nach der durch das Licht eingeleiteten Zersetzung, und fand, dass nicht nur die Brechung eine andere ist bei den unzersetzten Lösungen, als bei den zersetzten, sondern, dass zugleich schwarze Streisen auftreten in beiden Salzlösungen, und zwar anders gruppirt vor, als wie nach der Zersetzung. Dass diese Streisen der durch das Licht eingetretenen Umlagerung der organischen Säuremolecule, nicht aber der Basis, dem Uran, zufallen, schliefse ich daraus, weil andere Uransalze, so z. B. das Spectrum des s

Einv schw rung verd ten, und sche Strei sind der mehi ande diese sind det s die

der nur die i such ben tersu näch

ist v

dank

des salpetersauren Uranoxyds, keine Spur von solchen Streifen zeigen.

Bei dem sauren oxalsauren Uranoxyd zeigen sich vor Einwirkung der Sonne im Blau nach F, bis tief ins Violet, schwarze Streifen, von 1" Breite (bei 12 maliger Vergrößerung), gleich von einander abstehend; G usw. sind dadurch verdeckt. Nach der Einwirkung der Sonne dagegen treten, außer den eben besprochenen Streifen im Blau, Indigo und Violet, noch zwei breitere Streifen im Roth auf, zwischen AB und BC, so dass B und C noch hinter diesen Streifen hervortreten. Beim sauren weinsauren Uranoxyd sind diese Verhältnisse etwas anders. Vor der Einwirkung der Sonne sind im Blau, Indigo und Violett, schwarze, mehr verwaschene Streifen, in gleichen Abstäuden von einander. Nach der durch die Sonne eingeleiteten Zersetzung dieses Salzes sind die Streifen anders gruppirt. C und B sind wieder durch schwarze Banden verdeckt, im Grün findet sich ein schwächerer Streifen, intensiver dagegen treten die beiden letzten im Blau und Indigo auf. Das Violet ist von Streifen frei.

Diess ist nun um so interessanter, da wir wissen, dass bei slüssigen und bei sesten Körpern die bei den Spectren der Gase so häusigen schwarzen Streisen sehlen, und sich nur die Fraunhofer'schen Linien zeigen, ja, das selbst die slüssig gemachte chlorige Säure nach Millers's Untersuchungen keine neue Streisen zeigt, während wir dieselben in ihrem Gasspectrum kennen. Die eingehendere Untersuchung dieser ersten Thatsachen behalte ich meinen nächsten Studien vor.

Die Mittel zur Herstellung organischer Präparate verdanke ich der Liberalität des Hrn. Baron von Liebig.

6:1,392729 , F:1,296387 , G:1,404330.

1. Brechungsexponenten der einbasischen fetten Säuren.

Ameisensäure.

b absolut gemessen. Temperaturdifferenzen während der Messung: (23°,0 C.) (22°,2) (21°,6) (21°,4).

> B: 1.362410 C: 1,364202 D: 1,368431 E:1,373596 b:1.374627 F: 1.378500G: 1.386800.

11. Messung der Essigsäure bei 18°,0 C.

SHIPLING VELLSTHE

b absolut gemessen.

and affect in Critin ha-

B: 1,372126 C: 1,373786D: 1,377500 E: 1,382968 b: 1,383810 F: 1.387454G: 1,396400.

Propionsaure.

b absolut gemessen. Temperaturdifferenzen während der Messung: (22°,0 C.) (21°,0) (20°,8) (20°7).

> B: 1.381310C: 1.382715D: 1,386678E: 1,391787 b:1,392729F: 1,396287 G: 1,404339.

Buttersäure HO . C. H. O.

Klein b als Mittelwerth genommen. Temperatur 22°,0 C.

B: 1,388441

C: 1,390119

D: 1,394261

E: 1,399431

vor b: 1.400632

F: 1,404179

G: 1.412446.

Baldriansaure (Valeriansaure) HO . C10 H2 O3.

D als Mittelwerth genommen. Temperatur 21",6 C.

B: 1.389195

C: 1,390810

D: 1,395071

E:1,400458

vor b: 1,401373

F; 1,405106

G: 1.413732.

Capronsaure HO . C12 H11 O2.

Als Mittelwerth F bestimmt. Temperatur der Lösung 22°.8 C.

B: 1.405154

C: 1,406972

D: 1,414554

E: 1,416665

vor b: 1,417583

F: 1,421609

G: 1,430278.

Oenanthylsaure HO . C14 H13 O3.

Mittelwerth vor b. Temperatur der Lösung 22°,4 C.

B: 1,412749

C: 1,413979

D: 1,418707

E: 1,424027

b: 1,425500

F: 1,428912

G: 1,437656.

Essigsäure - Methyläther.

Temperatur der Flüssigkeit während der Messung constant 23°,2 C. D als Mittelwerth bestimmt.

> B: 1.364727C: 1,366048 D: 1,369047 E: 1,374210 vor b: 1,375184

F: 1.378518 G: 1.385920. OH G: 1.385920.

D als Mittelwerth conomisen.

22",8 C.

Ameisensäure - Aethyläther.

B. 1.350195

Temperatur 21 .6 C.

Temperatur der Lösung während der Messung constant 23°.2 C. D als Mittelwerth genommen.

B: 1,346962

C: 1,348370

D: 1,351889 Temperatur der Lösung

vor. b: 1,357.644

F: 1.361043

G: 1.368304.

vor b: 1.117583

Temperatur der Lösung 20°,0 C. D als Mittelwerth.

Dittelwerth vor h. 818064, 1.8 der J. den 22°, 4 C.

C: 1,432538

D: 1,437088

E: 1,443138

b: 1,443972

F: 1,448142

G: 1,457113.

Mois

D a

Das Violett fehlte im Sasruferuggill 2, im Blau war E nicht

Temperatur der Lösung (21°,0 C.) (20°,4) (20°,6). D als Mittelwerth. R - 3 (11845)

B: 1.335118

C: 1.336659

D: 1,340052

E: 1,344985

b: 1.345776

F: 1.348584

 $G: 1.352762, \dots$

Alloxan.

Gesättigte Lösung. D als Mittelwerth bestimmt.

B: 1,327192

D: 1,331526

E: 1,334966

vor b: 1,335335

F: 1.336870

G: 1,340182.

B: 1.733934 Alloxantin.

Gesättigte Lösung. C Mittelwerth.

B: L356459

C:1,357387

D: 1,359219

E: 1,362004

b: 1.362424

F: 1,364067.

Salpetersaures Uranoxyd.

Gesättigte Lösung. Temperatur von 16°,6 bis 17°,0 C.

I. Minimum vor b: 81° 15' 6"

II. Minimum vor b = 291° 37' 30".

E: 291 º 324 42"

D:291 16 0

C: 291 2 27

B: 290 57 51

Das Violett fehlte im Spectrum ganz, im Blau war F nicht mehr sichtbar.

. 1 2 5

Sul

zu

Sul

vor b: 1.419500.

Oxalsaure.

Gesättigte Lösung. Temperatur 16°,4 C.
I. Minimum F: 79° 2′ 9"

II. Minimum F: 283° 37′ 12″.

E: 283 27 48"
E: 283 25 42
D: 283 15 0
C: 283 6 6
B: 283 2 42
G: 283 51 51.

Daraus berechnet:

B: 1,338934 C: 1,339669 D: 1,341595 E: 1,343906 vor b: 1,344359 F: 1,346387 G: 1,349546.

Neutrales oxalsaures Ammoniak.

Gesättigte Lösung. Temperatur derselben 20°,6 bis 21°,8. D Mittelwerth.

B: 1,323029 C: 1,326927 D: 1,327254 E: 1,328180 b: 1,328653

F: 1,330264 G: 1,333764.

Kallalaup.

Gesättigte Lösung. Temperatur 22°,0 C. D Mittelwerth.

Temperaturen (21%) 6,002 B:1,344686 (21%) (20%,4).

C: 1,345928

D: 1,346273

E: 1,348190

b: 1,348541

F: 1.350170

G: 1,353678

In den folgenden Bestimmungen, der Brechung einer Substanz nach dem Procentgehalte der Lösung, sind immer zu 100 Theilen Wasser die genannten Theile der festen Substanz genommen.

Chlorkalium.

Temperatur der Lösung

1245 E. L. S. L. S

Zu 100 Th. Wasser 5 Th. KaCl. B absolut gemessen.

B: 1,342085

C: 1,343727

D: 1,346488

E: 1,351094

b: 1,351782

F: 1,354937.

G: nicht bestimmt.

16", 1 C. brs 17,0.

Chlorkalium.

Zu 100 Th. Wasser 10 Th. Ka Cl. B absolut gemessen.

B: 1,344116 () a. 81 Thiorogene T

C: 1,346014

D:1,349632

E: 1.354487

b: 1.355259

F: 1.358508

G: 1,365856.

G: 1.350507.

Chlorkalium.

Zu 100 Th. Wasser 15 Th. Ka Cl. D absolut gemessen. Temperaturen (21°,0 C.) (20°,8) (20°,5) (20°,4).

B: 1,346361

C: 1,347953

D: 1,352061

E: 1,357130

b: 1,358065

F: 1,361500

G: 1,369140.

Zu 100 Th. Wasser 20 Th. Ka Cl. D absolut gemessen.

Temperatur (21°,0 C.) (20,4) (20,2) (20,9).

B:1,347781 nammones xualadu?

C: 1,349381

D: 1,353285

E: 1,358243

b: 1,359027

Zn 100 Th. Wasa 22426; F: 1,362426 Eemessen.

G: 1,369920.

Gesättigte Lösung von KaCl. Temperatur der Lösung 16°.4 C. bis 17.0.

B: 1,367127

C: 1,368900

D: 1,372465

E: 1,378603

b: 1,379567

F: 1,383160

G: 1,391432.

Chlornatriumlösungen.

Zu 100 Th. Wasser 5 Th. Na Cl. D absolut gemessen.

Temperatur 18°,6 C.

B: 1,339656

C: 1,340464

D: 1,342668

E: 1,344720

b: 1,345216

F: 1,346776

G: 1,350507.

re

Ter

bis

sol

Na Cl 10 Th. zu 100 The Wasser. D absolut gemessen.

B: 1,346725 C: 1,347566 D: 1,349829 E: 1,352040 b: 1,352348 F: 1,354079 G: 1,357943.

Na Cl 15 Th. zu 100 Th. Wasser. D absolut gemessen. Temperatur 17°,4 bis 18°,2

B: 1,355065
10 C: 1,355901
21 D: 1,358000
22 £: 1,360467
23 b: 1,360865
24 F: 1,362638
25 C: 1,366580

Na Cl 20 Th. zu 100 Th. Wasser. Temperatur 18°,8 C. bis 19°,0. D absolut gemessen.

Temperatur 16°,2 C.

Temperatur 17:1 C.

B:1,360104 C:1,360957 D:1,363427 E:1,365750 b:1,366162 F:1,368048 G:1,372147.

Na Cl. Gesättigte Lösung, i Temperatur 18°,0 C. D absolut gemessen.

E:1,382547 b:1,382954 F:1,385052 G:1,389510. Na Cl 10 The ga 100 author con B cheef of generacy,

5 Th. KaJ zu 100 Th. Wasser. Temperatur 16",8 C.

lut

zei

23

D absolut gemessen.

B: 1,336464

C: 1,338154 D: 1,342712

E: 1,347293

b:1,351176

F: 1,355287.

10 Th. KaJ zu 100 Th. Wasser. Temperatur 17°,3 C. D absolut gemessen.

B: 1.339966

C: 1.341630

D: 1.346491

E: 1,348416

b: 1,351760

F: 1,355216

G: 1,363086.

15 Th. KaJ zu 100 Th. Wasser. Temperatur 16°,2 C. D absolut gemessen.

B: 1,346900

C: 1,348513

D: 1,353650

E: 1,358663

b: 1,359520

F: 1,363253

G: 1,371744.

20 Th. KaJ zu 100 Th. Wasser. Temperatur 17°,4 C. bis 17,8. D absolut gemessen.

de C ... 10 0.81 mbrong B: 1,349320 mghtaga ... 10 aV.

C: 1,351009

D: 1,356309

E: 1,361400

b: 1,362360

F: 1,366368

G: 1.375262.

Ka J. Gesättigte Lösung. Temperatur 18°,6. F absolut gemessen.

D: 1,455116 E: 1,460406 b: 1,461375 F: 1,465742 G: 1,474257.

Bromkalium.

5 Th. KaBr zu 100 Th. Wasser. Temperaturdifferenzen 21°,0 bis 22°,0. D absolut gemessen.

B:1,336138 C:1,337590 D:1,341362 E:1,346107 b:1,346861 F:1,350198 G:1,357359.

10 Gr. HO zu 1 Gr. KaBr. Temperatur der Lösung 23°,4 C. D absolut gemessen.

B: 1,339042 C: 1,340600 D: 1,344741 E: 1,349460 b: 1,350320 F: 1,353565 G: 1,360865.

10 Gr. HO zu 1¹/₄ Gr. KaBr. Temperatur der Lösung 24°,0 C. bis 24°,2. D absolut gemessen.

B: 1,346165 C: 1,347637 D: 1,351847 E: 1,356980 b: 1,357815 F: 1,361321 G: 1,369076. Gesättigte Lösung von Bromkalium Temperatur der Lösung 18°.6 C. ful cemessen.

011B: 1,391404

C: 1,393489

D: 1,398409

E: 1,405154

. b: 1,406281

F: 1.410994G: 1,421212.

5 Tb. KaBr zu 100 Tb. Wasser. Temperaturdifferenzen 21°,0 his 22°,0. D absolut gemessen.

R: 1.336138 Kalisalpeter.

Gesättigte Lösung. Temperatur der Lösung 22°,0. D absolut gemessen. E: 1.346107

B: 1.358692

P. C: 1,360374

D: 1,364536

10 Gr. HO zu 1 77796, i. Temperatur der Lüsung

b: 1.37072523º 4 C. D absolut

F: 1,374354

G:1,382680. D:134474)

004018.F: % Cyannethyl.

Schwankungen der Temperatur während der Messung: (23°,6 C.) (23°,2) (23°,0) (22°,8). Die Brechungsverhältnisse variiren bedeutend bei Aenderung der Temperatur. 21",0 C. bis 24",2. D absolut gemes b absolut gemessen.

B: 1,362552

C: 1,363918

D: 1,367410

E: 1,372059

b: 1,373419

F: 1,376553

G: 1,384189.

Br

de

mes

recl Mes

Bromaethyl.

Temperatur der gemessenen Lösung 25°,4°C. Stark die Brechungsverhältnisse mit Temperaturänderungen verändernd. b absolut gemessen.

B: 1,413821 C: 1,416370 D: 1,421206 E: 1,428657 b: 1,429890 F: 1,434883 G: 1,446960.

Iodaethyl.

Temperatur der Lösung 23°,0 bis 23°,2. b absolut gemessen

> B: 1,491996 C: 1,495461 D: 1,504368 E: 1,516590 b: 1,518566 F: 1,527600 G: 1,538791.

Salpetersäure-Aethylaether.

Bei geringer Temperaturänderung beträchtlich die Berechnung ändernd. Temperaturdifferenzen während der Messung 23°,8 C. bis 24°,0. b absolut gemessen.

B: 1,376834 C: 1,378335 D: 1,382785 E: 1,388965 b: 1,390573 F: 1,394319 G: 1,404027.

Toluel.

Temperatur der Lösung 24°,4 C. bis 24°,2. b absolut gemessen.

B: 1.474395

B: 1,474395 C: 1,477564 D: 1,486500 E: 1,497955 b: 1,500133 F: 1,509220 G: 1,529521.

Benzol.

Temperatur der Lösung 23°,4 bis 23°,0. b absolut gemessen.

B: 1,479547 C: 1,482833 D: 1,492372 E: 1,504540 b: 1,506538 F: 1,515918 G: 1,537200.

Nitrobenzol.

Temperatur der Lösung 21°,8 C. bis 22°,0. b absolut gemessen.

B:1,519989 C:1,524775 D:1,538200 E:1,557121 b:1,560394 F:1,575109 G:1,595478. Im Lini

Einy 1 P wäh

Lösu zu l tägig lecul der I

solut

B un deckt

Salicylige Saure.

Temperatur der Lösung 23°,8 C. b absolut gemessen.

B: 1,536229

C: 1,541837

D: 1,558293

E: 1.581412

b: 1,585423

F: 1,604402.

Im Violet treten bei dieser Substanz sehr viele schwarze

Weinsaures Uranoxyd.

α) Hellgelbe Lösung von weinsaurem Uranoxyd, vor Einwirkung der Sonne gemessen. 5 Proc. Weinsäure zu 1 Proc. weinsaurem Uranoxyd. Temperatur der Lösung während der Messung 23°,0 C. b absolut gemessen.

B: 1.330293

C: 1.331765

D: 1.335502

E:1,340052

b: 1,341545

F: 1,344093

G: 1.350858.

β) Hellgrüne Lösung von weinsaurem Uranoxyd. Die Lösung war, wie die vorhergehende, aus 5 Proc. Weinsäure zu 1 Proc. weinsaurem Uranoxyd bereitet, und durch mehrtägige Einwirkung der Sonne war eine Zersetzung und moleculare Umbildung der Substanz eingetreten. Temperatur der Lösung während der Messung 23°,2°C. bis 22°,8. b absolut gemessen.

D: 1,338284

E: 1,342892

b:1,344288

F: 1.346819

G: 1,353786.

B und C waren durch die breiten schwarzen Streifen verdeckt.

Poggendorff's Annal, Bd. CXVII.

at

1) Saures oxalsaures Uranoxyd.

Gesättigte Lösung. Durch längere Einwirkung der Sonne war Zersetzung und moleculare Umbildung der Substanz eingetreten. Dabsolut gemessen. Temperatur der Lösung 18°,0 C.

B: 1,345977 C: 1,347551 D: 1,351546 E: 1,356144 b: 1,356959 F: 1,360125

G: durch die Bande verdeckt.

2) Oxalsaures Uranoxyd.

In Oxalsäure gelöste gesättigte Lösung, vor der Einwirkung der Sonne gemessen, bei einer Temperatur von 20°,4 C. bis 19°,6 während der Messung. *D* absolut gemessen.

B: 1,335415 C: 1,336854 D: 1,340852 E: 1,345260 b: 1,346000 F: 1,349209 G: verdeckt.

Isolaro Contillona das recentra singefeten. Temperatur-

18:13 HR18

186 eindar turi Do

IV

00

ein

he

erh

vei

por

dor

satz

lad

pho bis gen übe Fed cels elek

4) 2) 3) IV. Ueber das Studium des elektrischen Funkens mittelst Photographie;

ıe

12

ng

on

con Prof. O. N. Rood in Troy, Staat New-York.
(Silliman Journ. N. S. Vol. XXXIII, p. 219.)

Photographische Bilder des zwischen Kohlen-Elektroden einer Volta'schen Säule erzeugten Funkens sind, auf Silberplatten, vom Prof. Silliman jun. und Dr. W. H. Goode erhalten worden 1). Dieselben gewahrten an dem negativen Funken eine größere activische Thätigkeit als an dem positiven, was glaube ich die erste veröffentlichte Beobachtung der Art ist; auch bemerkten sie an den Bildern eine doppelte concentrische Structur, ähnlich der in diesem Aufsatz beschriebenen.

Photographien der Schichtungen und leuchtenden Entladungen in Geifsler'schen Röhren erhielt im Frühling 1860 der Prof. W. B. Rogers in Boston mit Benutzung eines Ritchie'schen Inductoriums (coil) und berichtete darüber in der im Juni 1860 zu Oxford abgehaltenen Naturforscher-Versammlung²).

Aehnliche Photographien wurden von Günther und Dove erhalten und von Letzterem am 27. Mai 1861 der Preussischen Akademie vorgelegt. Es wurde dabei eine photographische Kammer und eine Bestrahlungszeit von 3½ bis 6 Minuten angewandt 3). In demselben Hefte von Poggendorff's Annalen, in einem sehr interessanten Aussatzüber die Entladungen der Leydner Flasche, giebt Hr. W. Feddersen an, dass er mittelst eines nach Liebig's Process versilberten Hohlspiegels eine schöne Photographie vom elektrischen Funken erhalten habe, selbst wenn der Spiegel rasch rotirte. Photographien der Spectra des elektri-

⁴⁾ Silliman Journ. XLIII (1842) p. 185.

²⁾ Report of the British Assoc. f. 1860, Notices p. 30.

³⁾ Pogg. Ann. CXIII, S. 511.

schen Funken der Ruhmkorff'schen Maschine sind auch vom Prof. W. A. Miller erhalten 1).

mi

stä

ne

gei

Lö

VO

un

40

die

20

lief

nei

uni

Fu

die

sch

pfi

ber

die

fol

sie

gen

ein

wic

Bro

den

mai

feu

der

ten

wui

legt

war

In allen diesen Fällen wurde der elektrische Funke rechtwinklich gegen seine Bewegung photographirt, also eine Seitenansicht desselben erlangt. Mein Zweck in diesem Aufsatz ist: eine sehr einfache und leichte Methode zu beschreiben, durch welche man merkwürdig schöne Photographien vom elektrischen Funken, gesehen parallel der Richtung seiner Bewegung, erhalten kann, so dass die Bilder gleichsam Querschnitte der Funken und Büschel in allen ihren Varietäten sind. Das Studium der elektrischen Entladung ist, wegen ihrer kurzen Dauer, auf gewöhnliche Weise schwierig und unsicher; während die Photographie, indem sie eine Menge neuer sonst unsichtbarer Details entschleiert und ein bleibendes, nach Belieben zu studirendes Bild liefert, Vortheile darbietet, die nicht hoch genug angeschlagen werden können.

Angewandte Methode. — Vor mehreren Jahren zeigte Hr. E. Becquerel, das ein mit Bromsilber überzogenes Papier empfindlich ist für das Licht des elektrischen Funkens. Eine Leydener Batterie von vier Flaschen, in seiner unmittelbaren Nachbarschaft entladen, bewirkte eine schwache Schwärzung. Als er einen einzelnen Funken auf das Papier schlagen liefs, entstand kein Effect ²).

Bei Versuchen über instantane Photographie, nach dem feuchten Collodium-Proces, sties ich oft auf die wohl bekannte Thatsache, dass während die von einem sehr hellen Licht getroffenen Theile der empfindlichen Obersläche sich stark unter der entwickelnden Lösung schwärzten, anliegende Theile, auf welche die Wirkung des Lichts etwas schwächer gewesen, ganz durchsichtig und frei vom Silberniederschlag blieben. Diess machte es mir wahrscheinlich, dass wenn man den elektrischen Funken direct auf die empfindliche Fläche schlagen liesse, nur diejenigen Portionen afsicirt werden würden, welche in unmittelbarem Contact

¹⁾ Silliman Journ. N. S. Vol. XXXII (1861) p. 408.

²⁾ Pogg. Ann. LIV, S. 54.

h

0

9-

u

)-

er

1-

1-

en

he

ie,

ıt-

es

n-

Ir.

a-

ns.

n-

he

ier

em

oe-

en

ich

ie-

vas

er-

ch,

em-

en

act

mit der leuchtenden Atmosphäre standen. Versuche bestätigten diese Idee aufs Ueberraschendste. Wenn man einen einzelnen Funken auf die empfindliche Fläche schlagen liefs, entstand unter der Wirkung der entwickelnden Lösung ein schönes, intensives und scharf begränztes Bild, voll zarter Details. Die Bilder hatten eine solche Schärfe und Vollkommenheit, dass sie unter dem Mikroskope eine 40 malige lineare Vergrößerung ertrugen, während es nicht die geringste Schwierigkeit hatte sie mittelst Photographie 20 mal linear zu vergrößern. Die vergrößerten Negativen lieferten dann gute Abdrücke auf Papier. Einige der kleinen Originalbilder waren theilweis umgeben von einem unregelmäßigen Hof, erzeugt durch das diffuse Licht des Funkens, allein derselbe war meistens so schwach, dass er die Deutlichkeit ihrer Umrisse nicht störte.

Es entstand natürlich die Frage, ob diese zarten und schönen Bilder durch die Wirkung des Lichts auf die empfindliche Platte oder durch elektrische Zersetzung des Silbersalzes hervorgerufen worden, mit anderen Worten: ob die Bilder photographisch oder elektrographisch seyen. Die folgenden Versuche werden es wahrscheinlich machen, daß sie von der Wirkung des Lichtes herrührten.

1. Man lies Funken auf empfindliche Platten schlagen und beobachtete ihre Form mittelst einer Linse von einem Zoll Brennweite; als man die latenten Bilder entwickelte, entsprachen sie in Gestalt den beobachteten.

2. Eine Glasplatte wurde mit blossem, von Iodid und Bromid freiem Collodium überzogen und fünf Minuten in dem Bade von salpetersaurem Silber gelassen: dann nahm man sie heraus und ließ auf verschiedene Portionen der feuchten Collodiumfläche einzelne Funken schlagen. Unter der Wirkung des Entwicklers erschienen die wohlbekannten Funkenbilder.

Eine blosse saubere Glasplatte ohne alle Bekleidung wurde auf einige Sekunden in das salpetersaure Bad gelegt; nach Herausnahme derselben und als sie noch seucht war, wurden Funken gegen verschiedene Stellen derselben entladen; als sie mit der entwickelnden Lösung von schwefelsaurem Eisen übergossen worden, erschienen klare und scharfe Bilder von den Funken. Pla

Co

Fa

WU

be

sch

ein

da

gel

au

bil

tät

WU

W

eir

lie

Er

scl

7

flä

üb

Sil

0,0

tiv

gr

ze

SC

SC

de

Z

- ül

Si

de

Da reines, von Iodid und Bromid freies Collodium, so wie blosse, mit dem salpetersauren Bad nur beseuchtete Glasplatten nicht von den Photographen als empfindlich für das Licht betrachtet worden sind, so machten die unerwarteten Resultate es wahrscheinlich, dass die elektrische Entladung eine Zersetzung des salpetersauren Silbers bewirkte. Allein auf folgende Weise vermochte ich zu zeigen, dass diese Flächen wirklich für das Licht empfindlich sind. Eine Platte, überzogen mit Collodium, das von Iodid und Bromid frei, aber mit einer Lösung von salpetersaurem Silber aus dem Bade gesättigt war, wurde in eine Camera obscura gebracht, die gegen ein Fenster und den dahinter befindlichen hellen Himmel gerichtet war. Die angewandte Linse war die "Portrait Combination", ihre Brennweite betrug 6 Zoll und ihre Apertur 11 Zoll. Die Aussetzung dauerte 10 Minuten, bei Anwendung der vollen Apertur. Unter der Lösung von schwefelsaurem Eisen wurde ein deutliches, aber nicht sehr intensives Bild vom Fenster erhalten. Hierauf wurde Sonnenlicht durch einen »Ochsenaug-Condensator « (» bull's-eye condenser «) verdichtet, und dieser, um zu große Erhitzung zu vermeiden, so gestellt, dass seine Oberstäche etwa in der Mitte zwischen der Linse und ihrem Brennpunkt stand; der helle Fleck auf dem Stativ nahm einen ovalen Raum von 2 Zoll Länge und 3 Zoll Breite ein. Eine nur durch Eintauchung in das salpetersaure Bad angefeuchtete Platte wurde 10 Sekunden lang auf das Stativ gebracht und dann durch eine Lösung von schweselsaurem Eisen entwickelt; es kam ein intensives Bild von dem ovalen Fleck zum Vorschein.

3. Das Bild des positiven Funken, der auf eine bloßs mit salpetersaurem Silber befeuchtete Platte überspringt, hat eine eigenthümliche und bestimmte Form. Wenn diese Form wirklich vom Licht hervorgebracht ist, so durfte man erwarten, daß das Licht auch auf eine andere sensitive

d

0

e

ir

r-

t-

e.

ſs

e

)-

er

a

i-

se

ıg

te

er

i-

n.

n-

m

1e

h-

iv

Il

r-

og

n

ld

ſs

se

n

re

Platte wirken werde, die direct unter der ersten und im Contact mit ihr sich befinde. Und diess ist wirklich der Fall. Eine mit sensitivem Collodium überzogene Glasplatte wurde, nach der Herausnahme aus dem salpetersauren Bade, bedeckt mit einem Stück des sehr dünnen, zu mikroskopischen Zwecken dienenden Glases, nachdem es zuvor mit einer Lösung von salpetersaurem Silber befeuchtet worden; dann wurden Funken auf die bedeckende dünne Glasplatte geleitet. Als diese Platte entfernt und die Collodiumfläche auf gewöhnliche Weise entwickelt wurde, kamen Funkenbilder zum Vorschein, die jedoch an Schärfe und Intensität viel eingebüßt hatten. Als das dünne Glas geschwärzt wurde, so dass es kein Licht durchliefs, entstanden bei Wiederholung des Versuchs keine Bilder, selbst als man eine große Anzahl Funken gegen dieselbe Stelle schlagen liefs.

Apparat zur Darstellung der Photographien. — Zur Erregung der Elektricität wurde eine kleine Cylindermaschine angewandt; der Cylinder hielt 10 Zoll in Länge und 7 Zoll im Durchmesser; der Conductor hatte eine Oberfläche von 200 Quadratzoll.

Der Apparat, um die Funken auf die sensitive Platte überzuführen, ist in Fig. 7 Taf. III abgebildet. Ein Messingstab RR', der in einer frisch polirten Messingkugel von 0,6 Zoll Durchmesser endigt, wird, isolirt, von einem Stativ über der Mitte der sensitiven Platte gehalten; er ist graduirt und durch eine Schraube eingeklemmt. Die sensitive Platte liegt auf einer Silberscheibe, die mit dem Reibzeug der Maschine in metallischer Verbindung steht. Eine schwache Feder von Platinfolie ruht auf der Collodiumschicht und verbindet sie mit der Silberscheibe. R ist mit dem Conductor verbunden.

Die Manipulation war folgende: Eine Glasplatte, drei Zoll im Quadrat, wurde sorgfältig gereinigt, mit Collodium überzogen und in einem Bade von 40 Gran salpetersaurem Silberoxyd auf eine Unze Wasser sensitiv gemacht. Nach der Herausnahme aus dem Bade wurde die Platte eine oder

Ph

sin

tiv

0,1

lic

du

an To

Ri

en Ge

de be

ve

ge

Fu

Bü

gu

be

zu

fui

de

zu

sch

scl

in

su

Fu

eh

de

ne

me

zwei Minuten lang in aufrechter Stellung gehalten, um abzuträufeln; dann wurde sie auf ihr Lager gebracht und die Maschine langsam gedreht, bis eine anscheinend einfache Entladung stattgefunden hatte, worauf die Platte um etwa 0,3 Zoll verschoben und die Operation wiederholt ward, bis 20 Funken übergesprungen waren. Dann wurde die Platte entwickelt und wie gewöhnlich fixirt. Nach jedem Versuch wurde auch die Messingkugel abgewischt, um Staub zu entfernen.

Die auf diese Weise erzeugten Bilder werden leicht zu intensiv, und dadurch ihre inneren Details oft verdunkelt. Die Auswahl des Collodiums erfordert daher einige Sorgfalt. Dasjenige, welches sich zu "Ambrotypen" eignet, verdient den Vorzug. Die folgende Formel bewährte sich bei mir gut:

Reines (plain) Collodium 8 Unzen Iodkalium 40 Gran Bromammonium . . . 20 Gran

Diess Collodium muss in noch frischem Zustande gebraucht werden, weil es dann sensitiv und in seiner Wirkung nicht zu intensiv ist.

Form des positiven Funkens, wenn er durch einen kurzen dicken Metallstab aus dem Conductor gezogen wird.

Unter diesen Umständen besteht der positive elektrische Funke aus zwei Figuren, nämlich einem Stern und einem oder mehren Ringen. Die Beziehung derselben zu einander wird modificirt durch die Schlagweite des Funkens, d. h. durch die Spannung der Elektricität. Gewöhnlich hat die Anordnung der beiden Figuren einen bedeutenden Grad von Symmetrie. Die sehr hervortretende Verschiedenheit dieser beiden Componenten und die Thatsache, das die Ringgestalt, wie ich zeigen werde, dem elektrischen Büschel eigen ist, scheint anzuzeigen, das jeder einfache Funke aus zwei oder mehren successiven Entladungen von verschiedener Intensität besteht. Die Abbildungen der Funken in Fig. 8 Taf. III sind nach 9 Mal linear vergrößerten

Photographien ausgeführt; die hellen Portionen der Funken sind daher durch dunkle Schattirungen vorgestellt.

e

a

d,

ie m

ıb

u

lt.

g-

r-

ei

ir-

n

he

em ler

b.

die

ad

eit

die

3ü-

ke

er-

un-

ten

Bei 'o Zoll Abstand der Messingkugel von der sensitiven Platte ist die gewöhnlichste Form die in Fig. 8 mit 0,1 bezeichnete. Die sternähnliche Gestalt ist sehr deutlich; einer der Ringe ist in deren Areal eingeschlossen und durch einen dunkleren Schatten schwach angedeutet; der andere Ring, zuweilen sichtbar, umschreibt dieselbe. - Bei 2 Zoll Abstand sind die Strahlen länger und der äußere Ring ist deutlich sichtbar; 0,2 in Fig. 8. — Bei 3 und 4" Abstand sind die Strahlen noch länger und der Ring wohl entwickelt; 0,4 in Fig. 8. - Bei 5" Abstand, ähnliche Gestalt, nur beginnen die Strahlen unregelmäßig zu werden. - Bei 6" Abstaud, ganz unregelmässige Strahlen, beide Ringe deutlich sichtbar. — Bei 7 bis 12" Abstand verliert der Stern seine Regelmässigkeit und die Ringe liegen nicht mehr symmetrisch. — Bei 13" Abstand geht kein Funke mehr über; er ist ersetzt durch den elektrischen Büschel oder vielmehr durch ein Mittelding zwischen Büschel und wahrem Funken; I in Fig. 8.

Diese intermediären Entladungen machen einen starken Eindruck auf die Platte und liefern intensive scharfe Figuren, bestehend aus drei Theilen: einem äußeren scharf begränzten Kreis, darin einen punktirten Kreis und ganz zu innerst einen breiten Ring, welcher durch zarte Abstufungen in einen Stern übergehen kann. Diess würde andeuten, dass der partielle Funke unter diesen Umständen zum wenigsten aus drei successiven Entladungen von verschiedener Spannung besteht. Die Kreise auf der Platte scheinen genau denselben Durchmesser zu haben, den sie in der Luft besitzen. Darauf deutet sehr der folgende Versuch. Hält man die Platte schief, so gehen die partiellen Funken gemeiniglich eine kleine Strecke an ihr entlang, ehe sie mit in wirklichen Contact kommen, und die Bahn derselben ist dann durch cometenähnliche Schweife bezeichnet (Fig. 9 Taf. III). Diese Schweife haben gleichen Durchmesser wie die Kreise. Dasselbe gilt auch von dem Büschel.

Elektrischer Büschel. — Wenn vermöge des Abstandes oder des Gebrauchs eines zugespitzten Drahtes die partiellen Funken an Intensität verringert werden, hat man den elektrischen Büschel. Die Form desselben ist etwas verschieden von der letzten. Der mittlere punktirte Kreis verschwindet, so gut wie die Projectionen aus dem breiten inneren Ringe, und man hat zwei concentrische Ringe, von denen der kleinere am stärksten markirt ist. Nimmt der Büschel noch mehr ab an Intensität, so wird der äußere Kreis sehr schwach und verschwindet zuletzt, so daß nur ein einziger Kreis übrig bleibt. Siehe III und IV in Fig. 8.

d

n

h

E

u

V

Längst sind die Elektriker zu dem Schluss gelangt, dass der Funke durch unmerkliche Abstufungen in den Büschel übergehe, und ich finde dass die Photographien eine schöne Bestätigung dieser Ansicht liesern. Die Gestalten I, II, III, IV (Fig. 8) sind ausgewählt aus Photographien der ersten Glieder einer Reihe, welche die allmähliche Umwandlung dieser Formen in die andere erläutert; die übrigen Glieder wären leicht hinzuzufügen.

Wir haben gesehen, dass während der elektrische Büschel durch eine Ringform charakterisirt ist, eine Elektricität von höherer Spannung sternähnliche Figuren erzeugt, deren Strahlen bis zu einem gewissen Punkt mit der Spannung wachsen. Das beständige Vorkommen einer Combination dieser beiden Formen in den Photographien heller Funken weist nun klar darauf hin, dass diese Funken ebenfalls aus mehr als einer Entladung bestehen; überdiess kann der Ring, wo er die Strahlen des Sternes schneidet, oft unter denselben verfolgt werden, wie wenn eine Superposition stattgefunden hätte. Wenn ferner der helle Funke einen gewissen Abstand durchwandert, liegt der Ring gewöhnlich nicht symmetrisch, wie wenn die ihn erzeugende Entladung eine etwas andere Bahn verfolgt hätte. Stets beobachtet man Anzeigen, welche zu der Idee führen, dass sogar der Stern selbst gebildet ist durch Superposition zweier Sterne, welche Strahlen von verschiedener Größe und verschiedener Intensität besitzen.

es

-1-

en

-T:

31-

en

on

er

re

ur

8.

afs

nel

ne

IV

ie-

ie-

ler

Bűici-

igt, an-

bi-

ller

en

ess

let,

Su-

elle

der

er-

tte.

üh-

er-

ner

Die feuchte Collodiumschicht bietet natürlich dem Uebergang der Elektricität auf seiner Fläche einen gewissen Widerstand dar, und liefert uns solchergestalt die verschiedenen oben beschriebenen Anzeigen.

Da endlich die Untersuchungen von Kirchhoff, Helmholtz und Feddersen gezeigt haben, dass die elektrische Entladung oscillatorisch und wellenähnlich ist, so bin ich um so mehr geneigt diese photographischen Figuren als erzeugt durch eine Reihe auf einander folgender Entladungen von verschiedener Intensität zu betrachten.

Ehe ich zu dem nächsten Punkt von Interesse übergehe, will ich einer sonderbaren Abänderung erwähnen, welche der positive Partialfunke erleidet, wenn die Maschine rasch gedreht wird, so das eine große Anzahl von ihnen auf denselben Fleck schlägt (Siehe V Fig. 8). Viele dieser Partialfunken sind rings um den Punkt unter der Messingkugel radialiter angeordnet, und die zugespitzte Portion ist nach außen gewandt.

Form des negativen Funkens, wenn er durch einen kurzen Metallstab aus dem Conductor gezogen wird.

Die Lichtenberg'schen Figuren sind als Anzeige einer wirklichen Verschiedenheit zwischen positiver und negativer Elektricität betrachtet worden. Rießs, welcher sie mit großer Sorgfalt untersucht hat, findet zu dem bedeutenden Unterschied in der Gestalt noch den, daß der Durchmesser der positiven Figur sich zu dem der negativen wie 2,77:1 verhält. Derselbe Physiker hat neuerlich über die Priestley'schen Ringe, die sich bilden, wenn eine große Anzahl von Funken auf polirte Metallplatten schlagen, eine ausführliche Untersuchung angestellt und ist dabei zu dem Schluß gelangt, daß die von der negativen Elektricität gebildete Reihe von Ringen ganz verschieden ist von der durch die positive erzeugten '). Demzufolge würde es sehr interessant seyn zu ermitteln, ob auch zwischen den Pho-

¹⁾ Pogg. Ann. CXIV, S. 193.

tographien der beiden Funken ein solcher Unterschied bestehe.

lic

W

re

R

R

Ei

de

lir

re

di

pe

de

li

V(

S

d

g

ti

d

k

Der Apparat ward wie zuvor eingerichtet, nur dass negative Funken auf die sensitive Platte einschlugen.

Die Gestalt des negativen Funkens fand sich ganz verschieden von der des positiven; er war von Strahlen entblösst, kreisrund von Gestalt und oft aus einer Anzahl kleiner unsymmetrisch liegender Kreise gebildet. Bei kurzen Schlagweiten (distances) war er viel größer als der positive Funke und niemals so gut begrünzt wie dieser.

Bei $\frac{1}{10}$ und $\frac{2}{10}$ Zoll Abstand erschienen runde Scheiben, die durch ihre Schattirung auf eine innere Structur deuteten; 0,1 in Fig. 10 Taf. III. — Bei $\frac{3}{10}$ Zoll Abstand waren die Scheiben in eine Anzahl kleiner Kreise zerfallen. Siehe 0,3 in der Figur. — Bei $\frac{4}{10}$ Abstand erschien 0,4 in der Figur. — Bei $\frac{4}{10}$ Abstand ebenso, doch zuweilen auch die Form A in der Figur. — Bei $\frac{6}{10}$ Abstand ging kein Funke mehr über; die partiellen Entladungen erzeugten keine Gestalten, sondern nur eine allgemeine Schwärzung der Platte unter dem Entwickler.

Als man die sensitive Platte auf den mit positiver Elektricität geladenen Conductor legte und aus ihrer Obersläche Funken zog, entstand die negative Figur; als die Platte auf dem mit negativer Elektricität geladenen Conductor lag und Funken aus ihr gezogen wurden, erhielt man die positive Figur; als endlich die Platte auf beiden Seiten mit Collodium überzogen und isolirt wurde, vor und hinter ihr eine Messingkugel, von denen die eine ebenfalls isolirt und die andere mit dem Boden verbunden war, so entstanden, wie zu erwarten, als man Funken der einen oder anderen Elektricitätsart von der isolirten Kugel zu der Platte und von der Platte zu der abgeleiteten Kugel überspringen lies, auf den entgegengesetzten Seiten der Platte positive und negative Bilder.

Es ist bekannt, dass, wenn man den Knopf einer mit positiver Elektricität geladenen Flasche mit einer dünnen Pechplatte berührt, auf dieser, bei Bestreuung mit einem e-

e-

t-

i-

en

i-

i-

ar

nd

1-

en

i-

be

r-

r-

k-

he

uf

nd

ve

0-

ne

lie

ie

k-

on

uf

(a-

nit en em

Gemisch von Schwefelblumen und Mennige, eine sternähnliche Figur entsteht; während sich eine runde Figur bildet, wenn die Flasche negativ geladen war. Diese Figuren führen den Namen ihres Entdeckers Lichtenberg. Die von Riefs angewandte Methode ist besser berechnet, genaue Resultate zu geben, als die gewöhnliche, oben angeführte. Eine kleine quadratische Kupferplatte wird auf einer Seite dünn mit schwarzem Pech überzogen; die Spitze eines isolirten Metallstabes berührt die Mitte der Pechfläche: während die andere Seite der Platte in metallischer Verbindung mit dem Boden steht. Wenn man nun aus der mit positiver Elektricität geladenen Flasche einen Funken auf den zugespitzten Stab überschlagen lässt, diesen noch isolirten Stab entfernt, und nun das Pech mit dem Gemisch von Schwefel und Mennige bepudert, so bildet sich der Stern in großer Reinheit; in entsprechender Weise entstehen natürlich die rothen negativen Figuren auch sehr vollkommen.

Bei Wiederholung dieser Versuche nach der Riefs'schen Methode wurde ich überrascht von der Aehnlichkeit, die zwischen der rothen negativen Scheibe und den Photographien des negativen Funkens besteht. Auch der positive gelbe Stern hat im Allgemeinen eine Aehnlichkeit mit den Photographien des positiven Funkens, und diese wird sehr erhöht, wenn man den Stern auf folgende Weise hervorbringt. Man hält die Pechplatte in solchem Abstand von dem Knopf des Conductors, dafs kein Funke überspringen kann, dann dreht man die Maschine und läfst den Büschel einen Augenblick übergehen. Beim Bepudern der Platte erscheint nun eine Menge kleiner gelber Sterne, die den Photographien sehr ähnlich sind; oft sind sie umgeben von kleinen rothen Kreisen, indem solche Portionen durch Induction negativ wurden.

Develop but since at the error thursburger old die

V. Ueber J. Kravogl's Quecksilber-Lustpumpe; con Dr. Adalbert Edlem von Waltenhofen, k. k. Professor der Physik an der Universität zu Innsbruck.

8

(Mitgetheilt vom Hrn, Verf. aus den Sitzungsber. d. Wien. Akad. Bd. XLIV.)

Hr. Kravogl hat mich ersucht, eine kurze Schilderung der von ihm erfundenen und verfertigten Luftpumpe zu geben.

Ich entspreche diesem Wunsche um so bereitwilliger, nachdem ich bei näherer Prüfung die Ueberzeugung gewonnen habe: das jene Erfindung besondere Aufmerksamkeit und die thätigste Unterstützung verdient.

Der Gedanke: das Quecksilber, indem es einen beweglichen Stahlcylinder umgiebt, die Rolle eines flüssigen Kolbens in einem passend geformten gläsernen Stiefel spielen zu lassen — ist dabei in einer Weise ausgeführt, welche nicht nur auf den Namen einer neuen Erfindung, sondern auch eines unverkennbaren Fortschrittes gerechten Anspruch hat.

Einrichtung und Gang des Apparates werden aus nachstehender Beschreibung und aus der Zeichnung Fig. 5 Taf. III verständlich seyn.

Der slaschenähnliche und seitwärts unten bei f tubulirte gläserne Stiefel S ist in seinem größeren unteren Theile cylindrisch und verjüngt sich nach oben hin ziemlich rasch zu einem engen Halse h, der sich dann wieder etwas erweitert und — nachdem er sich so zu einem kleinen Trichter a gestaltet hat — cylindrisch endet.

Am unteren Ende des eben beschriebenen Stiefels ist eine große Stopfbüchse angebracht, durch welche mit sehr starker Reibung ein oben elliptisch abgerundeter Stahlcylinder C eingeführt ist.

Derselbe hat einen etwas kleineren Durchmesser als die innere Weite des Stiefels und eine solche Führung, dass seine Axe immer mit der des Stiefels zusammenfällt. Eine sehr gelungene Vorrichtung gestattet diesen Stahlcylinder bequem und innerhalb einer solchen Hubhöhe auf und ab zu bewegen, dass seine Kuppe bei der tiefsten Stellung unterhalb des Seitencanals f, und bei der höchsten Stellung in die Nähe des Halses h zu stehen kommt, jedoch ohne das Glas zu berühren.

e:

n,

V.)

ing

Zu

er,

n-

eit

eg-

ol-

en

he

ern

n-

ch-

Ш

rte

ile

ch

er-

ch-

ist

br

y-

lie

afs

ne

Im Stiefel befindet sich Quecksilber, welches den Stahlcylinder, so weit er eingeschoben ist, stets allseitig umgiebt
und so bemessen ist, daß es bei der tiefsten Stellung den
Seitencanal f offen läst, bei der höchsten aber bis in den
Trichter a hineinreicht.

An der Mündung des Tubulus f, dessen Fortsetzung r zum Recipienten führt, ist ein stählerner Sperrhahn æ angebracht ').

Im Halse h ruht ein abwärts schließendes stählernes Zapfenventil z.

Vom Ballon B wolle man vorderhand ganz absehen und sich den Trichter a unmittelbar mit der äußeren Luft in Verbindung denken.

Eine zweckmäßige Selbststeuerung besorgt die rechtzeitige Drehung des Hahnes x, der nur so lange offen bleibt, als der Tubulus f von Quecksilber frei ist, sowie das rechtzeitige Heben und Fallenlassen des Ventils z.

Wenn nun der Kolben aus der gezeichneten Stellung aufwärts geht, erfüllt das Quecksilber zunächst den vom Recipienten abgesperrten Tubulus f und erhebt sich, den Stahlcylinder allseitig bedeckend, im Stiefel; es dringt dann, sobald der Stahlcylinder seiner höchsten Stellung nahe ist, durch den Hals h, während das Ventil z gehoben ist, und nimmt endlich bei der höchsten Stellung etwa die Hälfte des Trichters a ein.

Durch diesen Vorgang wird zugleich die Luft aus dem Stiefel bis auf jene Ueberreste verdrängt, welche größtentheils zwischen dem Quecksilber und dem Glase als feine Bläschen bemerkbar sind.

¹⁾ Hr. Kravogl beabsichtigt diesen Hahn künstighin durch ein bereits vortheilhaft erprobtes Ventil au ersetzen.

Beim Niedergange des Kolbens wird das Quecksilber durch das wieder fallen gelassene Ventil z in zwei Portionen getrennt, von welchen eine im Trichter zurückbleibt, die größere aber mit dem Stahlcylinder sinkt.

WE

be

Re

nu

pie

Tr

ein

be

de

eri

sol

ric

erl

be

set

hä

ger

we

de

ke

erl

acl

fer

cui

Co

L

P

Der dazwischen entstehende luftverdünnte Raum giebt zunächst Veranlassung, dass aus den zurückgebliebenen Luftbläschen größere Blasen werden, die sich alsbald an der Obersläche des Quecksilbers entleeren; und sobald der Tubulus f frei geworden, und zugleich der Hahn x geöffnet ist: strömt auch aus dem Recipienten Luft herüber.

Geht nun der Kolben abermals hinauf, so wiederholt sich der bereits früher beschriebene Vorgang, und, indem die Luft, welche sich auf die eben erzählte Art neuerdings über dem Quecksilber angesammelt hat, durch den Hals hinausgetrieben wird, läst das dabei gehobene Ventil z das früher im Trichter zurückgebliebene Quecksilber herunterfallen.

Alsbald aber gelangt das wieder vereinigte Quecksilber, fortwährend steigend, wieder in den Trichter.

Der hierauf folgende Niedergang des Kolbens bewirkt eine abermalige Trennung des Quecksilbers und wiederholte Luftverdünnung in der früher beschriebenen Weise, jedoch schon von einer geringeren Menge zurückbleibender Bläschen begleitet. Es erfolgt nunmehr eine zweite Luftergießung aus dem Recipienten, usw.

Der beschriebene Gang des Apparates bewerkstelligt mit aller Präcision eine fortschreitende Luftverdünnung im Recipienten, welche zuverlässig bis unter Ein Millimeter Quecksilber verfolgt werden kann '). Dies gelingt, unter übrigens gleichen Umständen, natürlich desto leichter, je

¹⁾ Diese Angabe ist durch Vergleichung gehobener Quecksilbersäulen mit dem gleichzeitigen Barometerstande bei gehöriger Berücksichtigung der Capillarcorrectionen bestätigt worden. Die abgekürzten Barometerproben, welche, von anderen Lustpumpen entlehnt, zur Prüfung der Kravogl'schen benutzt wurden: haben sich als ungenügend ausgekocht erwiesen und in Folge dessen entweder gar keine oder sogar negative Niveaudifferenzen gezeigt, obgleich sie erst vor einigen Jahren von bewährten Händen neu ausgekocht und bisher für gut gehalten wurden.

weniger das Innere des Stiefels mit adhärirenden Dünsten behaftet und je trockener die Luft in- und außerhalb des Recipienten ist.

Der früher außer Betrachtung gelassene Ballon B dient nun dazu, das Zustandekommen der höchsten Verdünnungsgrade, wenn es eben darauf ankommt, zu begünstigen.

Zu diesem Ende läst man, nachdem die Lust im Recipienten bereits einige hundertmal verdünnt worden ist, den Trichter a nicht mehr mit der äuseren Lust, sondern mit einem zuvor ausgepumpten großen Ballon in Verbindung.

Die vortheilhafte Wirkung dieses Kunstgriffes, welcher bei der einstiefeligen Pumpe gewissermaßen die sonst durch den Grafsmann'schen oder den Babinet'schen Hahn ermöglichte Hülfeleistung eines zweiten Stiefels ersetzen soll, ist selbstverständlich '). Schließlich ist noch die Vorrichtung bemerkenswerth, mit welcher die Pumpe in Gang erhalten wird.

Sie besteht aus einem Räderwerk, welches einerseits mit einem Schwungrade versehen ist, und andererseits zwei neben einander ausgespannte Transmissionsketten in Umlauf setzt, deren Verbindung mit dem Stahlcylinder zusammenhängt und ihn auf- und niederführt.

Die Verzahnungen der Räder und Ketten sind so genau und solid gearbeitet, dass sie die sansteste Bewegung gestatten, und das statische Verhältnis des ganzen Triebwerkes ist so bemessen, dass die Hand, welche am Kranze des Schwungrades angreift, den Apparat, trotz der sehr starken Reibung in der Stopfbüchse, mit Leichtigkeit in Gang erhält.

Die beschriebene Ersindung verdient um so mehr Beachtung, als schon der erste Versuch eine Lustpumpe geliefert hat, mit welcher kaum die ersten Meisterwerke concurriren können, und die bereits entworfene zweistieselige Construction noch bessere Leistungen verbürgt.

¹⁾ Zweistieselige Lustpumpen beabsichtigt Hr. Kravogl so einzurichten, dass ein Stiesel aus dem Recipienten, der andere aber aus dem Trichter des ersteren saugt.

Es ist zu wünschen, dass Hr. Kravogl recht bald veranlast werde, seine vielversprechenden Arbeiten in dieser Richtung fortzusetzen 1).

1) Zur Darstellung der nach ihm benannten Röhren bedient sich Hr. Geifsler in Bonn schon seit einigen Jahren ebenfalls einer Quecksilber-Luftpumpe, die beschrieben und abgebildet ist in: Brobachtungen über das geschichtete elektrische Licht usw., von Dr. W. H. Th. Meyer, 4°. Berlin 1858. Diese Pumpe, die nach mehrseitigem Urtheile einen bei weitem höheren Grad von Verdünnung gewährt als die beste Kolbenpumpe, besteht im VVesentlichen nur aus zwei langen Glasröhren, deren eine, lothrecht besestigt, sich nach oben erweitert und über dieser Erweiterung durch einen Glashahn verschließbar ist, während die zweite mit dem unteren Ende der ersten durch eine Kautschuckröhre in Verbindung steht und deshalb mehr oder weniger geneigt werden kann. Diese zweite Röhre und das oben an ihr befestigte, bis auf eine kleine Oeffnung verschlossene Glasgefäß sind mit Quecksilber gefüllt, das sich von ihr auch in die erste Röhre ergielst. Durch Aufrichten und Niederlegen der beweglichen Röhre wird in der feststehenden das Quecksilber zum Steigen und Sinken gebracht, und somit, bei entsprechender Drehung des Glashahn, das Evacuiren vollzogen. P.

st

B

di

de

ar

di

in

st

T

w

he

sta se be un fin

mu de

Na pfi

eri

neze, deren Verbundung mit den Sendeyhoder sunnumen hang und har auf one nederfolgt. Die Verzahnungen der Under und Kotten and en gr

othern Schwangrade versehen at, and mider excite zwei nie-

pestation, and day statestic Verhaltants des gauxen Erich neises für en hemreuch, daß die Hand, welche am branke der Schwangrades aus ein. Anganat, max der sehr star ken Kelbong in der Schpfattere, om Leichtigkeit in Gene

arbitung are schare der overe Verench vion Californique i für keit har, mit seicher Laure die ersten Seinverenke zunmerken Leuten, und die bereits er worfend erwendigleinge Candifiellen noch besorg Leitengen von higt

Zweiniellige Ludgenique beileieltigt der bewergt in simmerimen.
 Die zur Siebe ses dem Beileinung die sedere die uns dem Technische die gestellte dem Derferenden.

b estimate chance hatten the innuen Tricon der

F-

er

Hr.

er-

ber

er,

nen

en,

eser

eite

iese

ung

uch

be-

gen lasVI. Ueber den Unterschied der VVärmeausstrahlung in geschlossenen Thälern und auf Hochebenen; von J. H. Koosen.

begraten Weinstörlen das daub naverschet geblich

Nach einer von Wells, dem Begründer der Theorie des Thau's, aufgestellten Behauptung, ist die Wärmeausstrahlung in Thälern größer als in der freien Ebene. Diese Behauptung erscheint auf den ersten Anblick, wenn man die durch Bergwänden von allen Seiten geschützte Lage der Thalebenen in Betracht zieht, so paradox und ist auch neuerdings von Karsten in diesen Ann. Bd. 115, S. 159 angefochten worden, so daße es mir von Wichtigkeit schien durch eigene Beobachtung dem bei der Wärmeausstrahlung in geschlossenen Thälern und Hochebenen waltenden Umständen nachzusorschen, da die von Wells angesührte Thatsache nicht bloß in physikalischer Hinsicht bemerkenswerth, sondern auch für die Vegetationsentwicklung in der Thalebene von der größten Wichtigkeit ist.

Seit mehreren Jahren in einem von 100 bis 200 Fuss hohen Bergen nach allen Seiten eingeschlossenen Gebirgsthale lebend, habe ich vielfach Gelegenheit gehabt, die Richtigkeit der von Wells gemachten Beobachtung zu bestätigen. Die Ausstrahlung in windstillen und wie sich von selbst versteht, sternklaren Nächten ist in der Thalebene bedeutend größer als in der darüber gelegenen Hochebene und beträgt der Temperaturunterschied nahe am Boden befindlicher Gegenstände wie auch der Luft selbst bis zu einer gewissen Höhe oft bis zu 4 bis 5° C. Als Beispiel diene folgendes: Am 23. September d. J. zeigte das Minimum-Thermometer im Thale in einer Höhe von 20 Fuss über dem Erdboden die für die Jahreszeit ungewöhnlich niedrige Nachttemperatur von - 2° R. und alle einigermaßen empfindlichen Pflanzen, wie die Hortensia, Fuchsia, Canna, Caladium, Araucaria exelsa, waren in Blüthe und Laub erfroren, ja selbst das Weinlaub am freistehenden Spalier

be

sti

W

UI

A

in

T

W

di

V

ge

W

ge

es

00

de

fa

ne

ch

30

he

35

im

ste

na

ZU

no

ge

se

lu

se da

war gänzlich erfroren, ebenso hatten die jungen Triebe der Akazien und Rosen sehr gelitten; während auf der 100 bis 200 Fuß höher gelegenen Hochebene keine Pflanze, selbst nicht die Georgine gelitten hatte, auch an gänzlich freistehenden Weinstöcken das Laub unversehrt geblieben war.

Auf solche Temperaturunterschiede wird man erst aufmerksam, wenn sich ihr Einfluss auf die Vegetation herausstellt, also namentlich zur Zeit der Nachtfröste im Frühjahre und Herbste; obwohl ich aber auch im Frühjahre bedeutende Unterschiede in der Ausstrahlung im Thale und auf der Höhe wahrgenommen, so treten diese doch in weit größerem Maasse zur Zeit der Herbstnachtsröste hervor, offenbar wegen des bedeutend niederen Standes der Sonne und der davon abhängigen längeren Zeitdauer der Wärmestrahlung in den Thälern. Hiermit ist auch schon eine der Hauptursachen dieses Phänomens angedeutet; die Wärmeausstrahlung beginnt sobald die Sonne unter dem Horizont verschwunden; diess geschieht im Herbst und Winter in den Thälern I bis 2 Stunden früher als in der Hochebene; sie hört auf sobald die Sonne wieder über den Horizont tritt, in Thälern ebenfalls mehrere Stunden später als in der Hochebene; im Frühling und Sommer findet ein solcher Unterschied ebenfalls statt, ist aber wegen des höheren Sonnenstandes bedeutend geringer.

Wenn man an einem Sommerabende kurz nach Sonnenuntergang aus einem Thale in die Hochebene binaufsteigt, so findet man dort schon alle Pflanzen mit Thau
bedeckt, während sie in der Höhe noch vollkommen trocken
sind. Die Zeitdauer der Ausstrahlung ist im Thale, je näher man dem Wintersolstitium kommt, bedeutend größer
als in der Hochebene und umgekehrt die Dauer der Insolation bedeutend kürzer.

Die Vorstellung, dass eine Thalebene durch die sie einschließende Berge gegen Temperatureinslüsse geschützt sey, ist allerdings richtig, insofern man darunter den Schutz gegen kalte Winde, namentlich gegen die im Winter der Vegetation so schädlichen Ostwinde versteht; aber keineswegs er

is

st

6-

ıf-

h-

end

eit

or, ne

ler

1e-

nt

in

ne;

in

ol-

ne-

n-

uf-

au

en

nä-

ser

50-

iney,

ge-

Ve-

egs

bezieht sich dieser Schutz auf die Wirkung der Wärmestrahlung, indem gerade durch die einschließenden Bergwände die Zeit der Insolation verkürzt, mithin die Dauer und der Gesammteffect der Ausstrahlung vergrößert wird.

Man könnte nun noch vermuthen, dass die Größe der Ausstrahlung an und für sich geringer in Thälern sey als in der Hochebene, indem ja durch die Berge ein großer Theil des Himmelsraumes, in welchen die ausgestrahlte Wärme übergeht, verdeckt ist, während in der Hochebene die ganze Halbkugel der Ausstrahlung offen ist. Diese Vermuthung bestätigt sich jedoch nicht oder nur in sehr geringem Maasse; ein nahe am Boden befindliches Object, wie etwa eine Pflanze, kann auch in der Ebene nicht frei gegen die ganze Halbkugel des Weltraumes ausstrahlen; es befinden sich immer andere ähnliche Objecte, Pflanzen oder Gebäude in der Nähe, welche einen großen Theil der Ausstrahlung nach der Richtung des Horizontes zu auffangen, und im Ganzen kann man selbst in der Ebene annehmen, dass derjenige Theil des Himmelsraumes, nach welchen ein am Boden befindliches Object ungehindert Wärme ausstrahlt, durch einen parallelen Kreis begränzt wird, der 30 bis 35° vom Horizont absteht. In der Thalebene erheben sich aber die Bergwände, durch welche die Wärmeausstrahlung eines Objectes abgeschnitten wird, selten über 35 bis 40° über den Horizont nach allen Azimuten zu und im Durchschnitte betrachtet; der der Ausstrahlung offenstehende Himmelsraum scheint also in der Hochebene för nahe am Boden stehende Objecte nicht wesentlich größer zu seyn als im Thale. Hier kommt aber noch ein anderer wichtiger Umstand in Betracht, über welchen es allerdings noch an genauen Versuchen fehlt, nämlich die Frage: gegen welchen Theil des Himmelsraumes bei gleicher Winkelöffnung die Ausstrahlung eines Objectes am stärksten sey; sie ist offenbar desto größer, je mehr die Ausstrahlung gegen das Zenith gerichtet ist: eine Pflanze ist wesentlich gegen die Ausstrahlung geschützt, sobald ein Schirmdach von geringer Ausdehnung senkrecht über ihr angebracht ist, während der seitliche Schutz von nahestehenden Bäumen, Gebäuden und Aehnlichem für die Wärmeausstrahlung wenig bedeutet. me

N

F

B

B

W

V

d

le

0

d

tl

0

si

b

r

Wir wissen nun durch die neueren schönen Untersuchungen von Tyndall über die Diathermansie der atmosphärischen Luft und des Wasserdampfes, daß die Ausstrahlung gegen dem Zenith nahegelegene Theile des Himmelsraumes nicht allein wegen der geringeren Dicke der zu durchdringenden Schicht der Atmosphäre, sondern namentlich wegen der mangelnden Dampfschicht bedeutend gröfser seyn muß als die Ausstrahlung gegen den Horizont oder gegen den Theil des Himmelsraumes, der nur wenig gegen den Horizont geneigt ist.

Aus dem Vorstehenden ist ersichtlich, dass unter übrigens gleichen Umständen in Thälern 1) die Dauer der Insolation geringer, 2) die Dauer der Ausstrahlung bedeutend länger, 3) endlich die relative Stärke der Ausstrahlung höchst wahrscheinlich nahe dieselbe ist, als auf der Hochebene; dass also im Ganzen der absolute Werth der Gesammtausstrahlung in Thälern bedeutend größer ausfallen muß als in der Hochebene. Hieraus erklärt sich wohl hinreichend die merkwürdige Temperaturdifferenz, welche man nach kalten Nächten zwischen beiden Lagen findet.

Allein es ist mir häufig ein anderer Umstand aufgefallen, der ebenfalls bedeutend diese Temperaturdifferenz hervorzubringen geeignet ist. In der Ebene herrscht, selbst bei Windstille, eine wenn auch wenig merkliche Luftströmung, die jedenfalls dazu beiträgt, die durch die Ausstrahlung bewirkte Temperaturdifferenz zwischen Boden und Luft auszugleichen; diese Luftströmung fehlt in eingeschlossenen Thälern gänzlich und da schon durch die Bodenausstrahlung die kältere Luftschicht sich immer unten befindet, so ist eine absolute Ruhe der Luftmasse im Thalkessel möglich, wie sie in der Ebene wohl selten stattfindet.

Wie groß aber der Einfluß eines geringen Luftzuges auf die Ausgleichung der durch die nächtliche Ausstrahlung hervorgebrachten Temperaturunterschiede ist, dieß ist namentlich in Gegenden, welche Wein bauen, bekannt genug, indem man dort den richtigen Grundsatz hat, dass Nachtsröste keinen Schaden thun, sobald der geringste Wind auskommt.

Weesenstein bei Dresden, November 1862.

en

18-

11-

0-

mzu itö-

nt

ri-

n-

u-

ng

h-

e-

en

n-

m

1-

r-

ei

g,

e-

g.

en

h-

10

VII. Ueber Grundeis-Bildung; von Dr. Berger, Lehrer an der Selectenschule in Frankfurt a. M.

Cores Harner's and Krayn's Thomse dad Comes

Bekanntlich ist die Grundeis-Bildung noch nicht zu voller Befriedigung erklärt. Je nachdem eine oder die andere Beobachtung sich einer oder der andern Ansicht günstig erweist, entscheidet man sich für die Theorie von Mac-Keever ') wonach die am Boden befindlichen Körper durch Wärmeausstrahlung unter die Temperatur des umgebenden Wassers erkalten und dieses so zum Erstarren bringen, oder für die von Horner 2) und Arago 3), nach welcher die Krystallisation des Wassers von 0° durch rauhe Stellen und eckige Beschaffenheit des Bodens befördert wird, oder endlich für die von Gay-Lussac 1), nach welcher das Grundeis dadurch als solches entsteht, dass kleine Eistheilchen an der Oberfläche des Wassers, durch Strahlung oder durch Berührung mit der Luft abgekühlt und vom Strome nach unten gerissen, an den Boden anhängen, indem sie das dazwischen befindliche Wasser durch die mitgebrachte Kälte gefrieren machen.

Nach Arago 3) wird die erste dieser drei Theorien unrettbar dadurch über den Haufen geworfen, dass noch Nie-

¹⁾ Annuaire pour l'an 1833, p. 260; Pogg. Ann. Bd. 28 S. 217 ff.

²⁾ Gehler's phys. Worterb. Bd. 3 S. 127 u. f.

³⁾ Annuaire p. l'an 1833 p. 264.

⁴⁾ Ann. d. chim. et d. phys. Ser. 2. T. 53; Pogg. Ann. Bd. 43 \$. 527,

⁵⁾ Annuaire p. Pan 1833 p. 264.

in

stal

ster

rate

rău

zen

dec

we

der

bei

an

M

Kr

no

de

sta

ein

an

61

es

ma

Da

die

Da

vo

de

pe

zu

un

an

1

2

mand Grundeis in einem stillstehenden Wasser beobachtet hat. Außerdem wird noch gegen dieselbe eingewendet, daß das Wärmedurchlassungsvermögen der über dem Boden befindlichen Wassermasse zu gering sey, daß ferner den Steinen die durch Strahlung etwa verloren gegangene Wärme wieder aus dem Innern der Erde zugeleitet werde.

Gegen Horner's und Arago's Theorie hat Gay-Lussac eingewendet, das gesättigte Salzlösungen und auf 0° erkaltetes Wasser nur an plötzlich hineingebrachten Körpern leichter krystallisiren, und Maschke'): es sey kein Grund abzusehen, warum auf diese Weise nicht das ganze Wasser zufriere, sobald der Vorgang einmal eingeleitet sey. Auch hat letzterer dieselbe durch einen directen Versuch zu widerlegen gesucht 2).

Derselbe Versuch lässt sich aber, wie mir scheint, in einer etwas anderen Weise ausgeführt, zur Prüfung beider Theorien, der M.-Keever'schen sowohl, als der Horner-Arago'schen, anwenden. Bringt man nämlich sehr gut strahlende und möglichst rauhe Körper unter Wasser von 0° und versetzt sie in die Lage kräftig Wärme ausstrahlen zu können, so muss der Erfolg für die eine oder die andere oder gegen beide entscheiden. Ich habe nun in ein schiefwandiges Blechgefäs - es war 9 Zoll hoch, der untere Durchmesser mass 1, der obere 2 Fuss - 8 Zoll hoch Wasser gebracht. Am Boden desselben befanden sich zwei mit Lampenruss geschwärzte flache Porzellanschalen - der Russ der einen war mit dem Finger verstrichen und wurde von dem Wasser benetzt, der auf der anderen nicht - ferner Glasscherben, Papierschnitzel, möglichst rauhe spitzige Steine, ein rauhes Zinkblech, dunkelfarbiger Sand; die best strahlenden dieser Körper befanden sich in der Mitte des Gefässes. Dieses schwamm in einem zweiten Gefäß, welches Wasser und Eis enthielt. Der Inhalt des ersteren erkaltete bald bis zu 0° und blieb, wie ein öfter hineingetauchtes Thermometer zeigte, fortwährend und

105 of the last of the

¹⁾ Pogg. Ann. Bd. 95 S. 244.

²⁾ Pogg. Ann. Bd. 95 S. 243.

in allen seinen Theilen auf dieser Temperatur. Das Ganze stand im Freien. Der Himmel war vollkommen heiter und sternhell, die Atmosphäre äußerst ruhig, und ihre Temperatur variirte zwischen - 6 und - 11° R. In Zwischenräumen von je einer halben, einigemal auch von einer ganzen Stunde, wurde die auf der Oberfläche entstandene Eisdecke so weggenommen, dass dadurch das Gefäs möglichst wenig erschüttert und die Strahlung möglichst wenig behindert wurde. Es bildete sich kein Eis an den am Boden befindlichen Körpern, weder an den gut strahlenden, noch an den rauhen, für welche letztere also der Erfolg mit dem Maschke's übereinstimmt. Auch konnte dadurch keine Krystallisation bewirkt werden, dass die Körper herausgenommen und wieder eingetaucht wurden. Es kann außerdem, wie sich weiter unten zeigen wird, Grundeisbildung stattfinden, ohne dass den Bedingungen, welche beide Theorien stellen, Genüge geleistet wird, und es kann weder die eine noch die andere diese Erscheinung erklären.

Gegen die Gay-Lussac'sche Erklärungsweise hat man angeführt 1), dass Eistheilchen unmöglich bis zur Tiese von 6 Fuss hinabgerissen werden können, bis zu welcher Tiefe man jedoch Grundeis gesehen hat. Bedenkt man aber, dass auch Wasser von 0° hinabgerissen wird, trotzdem dass es leichter ist als das unten befindliche von 4°, so wird man die Unwahrscheinlichkeit so sehr groß nicht finden. Da sie dem rasch nachströmenden und auf sie drückenden Wasser eine größere Fläche darbieten, so wird dadurch die Wahrscheinlichkeit nicht geringer 2), sondern größer. Dass übrigens solche Eistheilchen wenigstens bis zur Tiefe von 3 Fuss hinab gerissen werden können, beweist folgender Versuch. In einem Zuber befand sich, bei einer Temperatur der Atmosphäre von -8 bis -16° R., Wasser bis zur Höhe von 3 Fuss. An den Innenwänden waren hie und da schmale rauhe Borde, die bis zum Boden reichten. angebracht. In der Mitte war eine Spindel eingelassen, an

¹⁾ Pogg. Ann. Bd. 43 S. 529-

²⁾ Pogg. Ann. Bd. 43 S. 530.

V

O

T

di

V(

SU

d

lie

H

vi

m

be

ge

se

sti

D

ke

VO

un

fe

Se

ga

Z

ge

au

ch

an

un

81

1 2

3

5

deren unterem Ende sich eine ebenfalls schmale und rauhe Schaufel befand. Diese Spindel wurde rasch gedreht. An der Oberstäche entstanden lockere Eismassen. Nach kurzer Zeit hing ein Theil derselben locker an Schaufel und Borden an. Dass aber eben solche Eismassen in Flüssen wirklich hinab gerissen werden, an den Steinen des Bodens anstreifen und so ganz oder theilweise hängen bleiben, ist durch die Beobachtungen des Aarauer naturwissenschaftlichen Vereins ') unwiderleglich nachgewiesen.

Eine andere Frage ist die: wie entsteht das Eis auf der Oberstäche bewegten Wassers? Darüber dürste folgender einfache Versuch Aufschluß geben. Aus einem in der Höhe stehenden Gefässe ließ ich, bei einer Temperatur von -6 bis -16° R., Wasser in ein einige Fuss tiefer stehendes laufen. Die Oeffnung, aus der es lief, war durch sehr feine Drahtnetze so vergittert, dass in den Maschen der dieser Oeffnung nächsten keine Eisnadeln mehr sichtbar wurden, und man also sicher seyn konnte, dass auch keine mehr aus der Oeffnung ausflossen, wenngleich durch Eingießen von neuem Wasser beständig eine große Anzahl solcher Nadeln hinabgerissen wurde. Das herablaufende Wasser schäumte sehr stark; unter dem Schaum bildeten sich regelmässig solche lockere Eismassen, wie sie viele Beobachter der Grundeisbildung beschreiben. Wenn man sie abschäumte und das Wasser aus dem Löffel herablaufen liefs, so bildeten sich dadurch wieder Schaumblasen und unter diesen augenblicklich dieses Eis. Auf dieselbe Weise war auch das Eis bei obigem Versuche mit der Spindel entstanden. Diese Schaumblasen wären demnach wohl als die erste Ursache der Eisbildung in bewegtem Wasser zu betrachten.

Wenn nun die Eisbildung in bewegtem Wasser und das Sichtbarwerden von Eisschollen, besonders an der der Strömung zugekehrten Seite von Steinen usw., sich auf diese Weise erklärt: so haben aber Mohr 2) und Maschke 3)

¹⁾ Th. Zschokke, Das Grundeis auf der Aare, S. 3, 5 u.f.

²⁾ Pogg Ann. Bd. 43 S 528. 3) Pogg. Ann. Bd. 95 S, 243.

vor der Bildung des Grundeises keine Eiskrystelle auf der Oberfläche beobachten können. Es sind ferner manche Thatsachen bekannt, die sich dieser Erklärung schlechterdings nicht fügen; wie z. B. der Erfolg des Versuchs von Strehlke 1). Einen von Hugi 2) zuerst angestellten und von Arago so sehr zur Wiederholung empfohlenen Versuch habe ich in folgender Weise ausgeführt: Zwei in jeder Beziehung möglichst gleiche Sauerwasserkrüge mit möglichst glattem Boden wurden von oben bis etwa in die Hälfte mit rauhen Stricken so umwickelt, dass sie möglichs viele Unebenheiten darboten. Der eine derselben wurde mit kochendem, der andere mit kaltem Wasser gefüllt und beide etwa 14 Fuss tief in die Wieseck bei Giesen hinabgelassen. Diese war durch das nach starker Kälte plötzlich eingetretene Thauwetter hoch angeschwollen; das Wasser, in welchem das Thermometer allenthalben 0° zeigte, strömte sehr rasch, war sehr schmutzig und führte auf seiner Oberfläche ebenfalls schmutzige lockere Eisschollen. Die Nachmittagssonne schien warm, der Himmel war vollkommen heiter. Nach 35 Minuten wurden die Krüge hervorgezogen. An den Stricken, mit welchen beide Krüge umwickelt waren, hatte sich Eis locker angesetzt, das offenbar von der Beschaffenheit, der oben schwimmenden Schollen war. An den Böden aber sah man Eisplättchen, ganz so beschaffen wie sie Strehlke *), Maschke *) und Zschokke 6) beschrieben, und zwar an dem des heißen Kruges bedeutend mehr als an dem des kalten. Sie waren leicht aufgefroren. Auch an der Rückseite der Stricke, an welchen die Krüge gehangen, hatte sich mehrmals solches Eis angesetzt. Als der Versuch bei niedrigerem Wasserstande und weniger rascher Strömung wiederholt wurde, war keine Eisbildung mehr zu bemerken.

n

18

h

ei

s-

d

er

uf

ser of Bland aufeldien, wer's an dressly Wirke das 1) Pogg. Ann. Bd. 28 S. 224. deligible of radeles and and and stated

²⁾ Annuaire p. l'an 1833, p. 267.

⁴⁾ Pogg Ann. Bd. 95 S. 241.

⁵⁾ Zschokke S. 2.

ke

nic

de

die

rei

WE

WE

flä

ne

ch

ba

flu

ich

he

ne

K

die

for

co

nie

00

AL

wä

sta

de

me

bli

me

ter

1)

Sehen wir vorerst von der Wirkung der Temperaturdifferenz ab, so konnte dies Eis nach keiner der drei Theorien entstanden seyn; nicht durch Wärmestrahlung, denn
die Sonne schien warm; nicht durch das Vorhandenseyn
rauher Körper, denn die Böden waren beide glatt, und es
hätte sich eher an den bedeutenden Unebenheiten der
Stricke bilden müssen, welche um die Krüge gewickelt waren; nicht nach Gay-Lussac's Theorie, denn es hatte
nicht die geringste Aehnlichkeit mit dem oben schwimmenden Eis; ausserdem hatten sich diese Plättchen so der Form
des Kruges angeschmiegt, das sie nicht leicht anders entstanden seyn konnten, als an der Stelle, wo sie sich befanden.

Wenn man einen Stab in schnell fliesendes Wasser taucht, so sieht man dieses hinter demselben zwei Curven bilden, die einen wasserleeren Raum lassen. Unmittelbar an der Hinterseite des Stockes selbst aber legt sich eine ganz dünne Wasserschicht an. Ein in solchem auf abschüssigem Boden rasch dahinströmenden Wasser liegender Stein bewirkt, wie man sich durch Beobachtung leicht überzeugen kann, dieselbe Erscheinung, nur dass der leere Raum auch von oben her geschlossen ist. Dieser leere Raum muss sich augenblicklich mit Dampf füllen, welcher seine latente Wärme aus dem umgebenden Wasser aufnimmt. Hat dieses Wasser 0°, so muss es gefrieren, und es muss sich eine dünne Eisschicht an der Rückseite des Steines bilden. Wohl mögen sich auch an den Wänden der Wassercurven solche Plättchen abscheiden. Da der Dampf durch das Wasser mechanisch fortgerissen wird, so wird die Eisbildung so lange fortdauern, als die Temperatur des Wassers niedrig genug - 0° - ist.

Vor den Steinen sieht man in schnell fliefsendem Wasser oft Blasen aufsteigen, welche auf dieselbe Weise das Entstehen eben solcher Eisplättchen veranlassen müssen.

Je tiefer das Wasser ist, desto weniger leicht werden die zu dieser Bildung nöthigen Bedingungen erfüllt. In einer gewissen Tiefe muß sie für eine gewisse Abschüssigkeit des Bodens und Stärke der Strömung ganz aufhören.

Die so entstandenen Eisplättchen werden sich nun wohl nicht an dem Orte ihrer Entstehung anhäusen, sondern von der Strömung los- und dann fortgerissen werden, oder in die Höhe steigen. Im ersteren Falle werden sie an anderen Steinen, denen sie etwa begegnen, hängen bleiben, wenn deren Obersläche dazu geeignet ist. Im letzteren Falle werden sie während ihres Aussteigens oder an der Obersläche durch die Bewegung des Wassers theilweise zu jenen Schollen sich vereinen, die dann ihrerseits wieder gleiches Schicksal mit den an der Obersläche selbst gebildeten haben können.

Ich erlaube mir, nun noch einige Worte über den Einfluss der Temperaturdifferenz der beiden Krüge, obschon ich die folgende Erklärung noch weniger als die vorhergehende als vollständig und gegen Einwände sicher bezeichnen möchte. In dem leeren Raume hinter dem heißen Kruge bildet sich rasch eine große Menge heißen Dampfes, die nicht allein, wie hinter dem kalten Kruge, mechanisch fortgerissen, sondern auch schnell an dem kalten Wasser condensirt wird. Dadurch wird die Verdampfung beschleunigt '). Diese Beschleunigung währt fort, bis der Krug auf 0° erkaltet ist, was jedenfalls rasch geschieht. In diesem Augenblicke muss das an ihm befindliche Wasser gefrieren, während am kalten Kruge, wo dieser begünstigende Umstand fehlt, diess um so eher verhindert werden kann, als der leere Raum nicht immer an derselben Stelle bleibt, vielmehr eine Stelle, die eben frei war, im folgenden Augenblicke bei der Unregelmäßigkeit der Bewegung mit Wasser bedeckt seyn kann, und umgekehrt.

Das hier Gegebene der Hauptsache nach kurz zusammenzufassen, wären also zwei Arten von Grundeis zu unterscheiden:

¹⁾ Es mag hier daran erinnert werden, dass s. B. in der Eishöhle la Baume bei Besangon sich um so mehr Eis bildet, je wärmer der Sommer ist.

1) solches, welches an der Oberfläche des Wassers — unter den durch Bewegung entstandenen Schaumblasen — sich bildet und von der Strömung hinabgerissen wird:

de

ge

ob

ste

m

ge

rü bl

ge

N. rü

ZU

ne

zu

St

co

au

leı de

wi

he

rin

Tode

1

2) solche Plättchen, welche wasserleeren Räumen hinter oder vor in rasch bewegtem Wasser befindlichen Gegenständen ihre Entstehung verdanken.

secretary and bread the

VIII. Ueber die Erzeugung von Tönen durch Wärme; von J. Schneider in Düsseldorf.

Außer den gewöhnlichen bei dem Trevelyan-Versuche auftretenden Tönen habe ich in einer früheren Abhandlung ') einiger eigenthümlichen Töne Erwähnung gethan, die bis dahin einer Berücksichtigung entgangen waren, die sich aber von den Trevelyan'schen Tönen in mehren Beziehungen wesentlich unterscheiden. Ich habe diesen Tönen später eine weitere Untersuchung gewidmet und gebe hier kurz die Resultate.

Bekanutlich gilt für die Entstehung der Trevelyan'schen Töne die Bedingung, dass die Berührung zwischen dem heißen und dem kalten Körper abwechselnd in zwei verschiedenen Punkten geschieht, während dagegen bei den Tönen, von welchen die nachstehenden Versuche handeln, die beiden Körper sich stets nur an ein und derselben Stelle berühren. Zur Hervorrufung beider Arten von Tönen bediente ich mich zunächst eines aus einem 2,5 Linien dicken runden Kupferstabe verfertigten Ringes von 3 Zoll Durchmesser, den ich an der Innenseite auf den convexen Theil eines Bleiblockes senkrecht aufhing. Der Ring geräth nach

Ueber die bei gegenseitiger Berührung von Körpern ungleicher Temperatur entstehenden Tonschwingungen (Programm des K. Gymnasiums zu Düsseldorf. 1860).

der Erhitzung, wenn man ihn seitwärts aus dem Gleichgewichte bringt, in Schwingungen von großen Amplituden. ohne zu tönen: hat er aber zwei getrennte Berührungsstellen mit dem Blei, so fängt er auch, nach Art des Trevelvaninstrumentes, zu tönen an; alsbald aber vernimmt man, bei fortschreitender Erhitzung, einen ganz fremdartigen, hohen und meist schrillenden Ton, wobei die vorigen Tone zeitweise gehemmt werden und der Ring nicht mehr zwischen zwei Berührungspunkten oscillirt, sondern unverrückt an derselben Stelle mit der Unterlage im Contact bleibt; hört der zweite Ton, was nach kurzer Zeit öfters geschieht, auf, so beginnen die gewöhnlichen Töne von Neuem, und man nimmt wiederum die zwischen zwei Berührungsstellen statthabenden Oscillationen wahr. Auch wenn der Ring in weiten Schwingungen sich bewegte, ohne zu tönen, wurden diese Schwingungen beim Eintreten der neuen Töne augenblicklich sehr klein und hörten oft ganz auf, traten aber wieder ein, sowie iene Tone schwiegen. Sind die letzteren anhaltend und energisch, so bemerkt man zuweilen, dass sich der Ring um seine verticale Axe langsam zu drehen beginnt, ohne aber die Berührungsstelle zu verändern 1), when a military and the reduced with the very

Um diese Töne leichter rein zu erhalten habe ich mich mit Vortbeil verschiedener 9 Zoll langer und 3 Linien dikker runder Metallstangen bedient. Legt man eine solche Stange von Kupfer horizontal und quer auf einen oben convexen Bleiblock, so daß die Stange nur in einem Punkte aufliegt, so entstehen nach der Erhitzung alsbald die schrillenden Töne, wobei sich zuweilen die Stange, wie oben der Ring, um den Aufliegepunkt, bald nach der einen, bald wieder zurückkehrend nach der anderen Seite, horizontal herumbewegt. Hat die Stange an dem einen Ende eine geringe Neigung nach unten, so senkt sie sich während des Tönens immer mehr nach dieser Seite, bis sie ganz aus dem Gleichgewichte kommt. Auch gleitet dieselbe, wenn

¹⁾ Die Tone treten auch öfters ein, wenn man den Ring horizontal auf den Bleiblock legt.

vor

Hai

sell

sch

To

der

nac

der

übe

vel

selt

sch

Erv

mer

gan

ebe

dem

ohn

Arte

ihne

den

eine

nar

der

die

ausi

die

We

Erz

es s

sie :

high

Blei

pfer

eine

Pog

man sie an dem einen Ende höher als die Aufliegestelle unterstützt, allmählig während des Tönens nach der tieferen Stelle hinab, bis sie zuletzt von der Unterlage herabsinkt. Giebt man dem Stabe, wenn er frei aufliegt, einen senkrechten Austofs, so wippt er, nach Art des Trevelyaninstrumentes, auf und ab, wodurch die schrillenden Tone gestört, oder ganz gehemmt werden. Hat man den Stab seitwärts aus dem Gleichgewichte gebracht, so giebt er die gewöhnlichen Töne, welche die neuen Töne alsbald verdrängen, und man sieht auch hier wie oben bei dem Ringe, dass sich beide Arten von Tönen gegenseitig auszuschließen suchen. Um die Töne ganz rein und musikalisch zu erhalten, legt man am besten den Stab horizontal etwa 11 Zoll von dem einen Ende auf das vorher sorgfältig geglättete Blei und unterstützt ihn etwa 1; Zoll von dem anderen Ende in gleicher Höhe; tritt nicht von selbst ein reiner Ton hervor, so kann man durch leise Berührung des Stabes zwischen den beiden Unterstützungspunkten den Ton nicht blos rein stimmen, sondern auch durch vermehrten oder verminderten Druck nach Höhe und Tiefe reguliren.

Bei den Trevelyauversuchen kann man bekanntlich den Wackler über den Berührungsstellen bedeutend belasten, ohne den Ton zu hemmen, ja häufig wird die Stärke durch einen oberhalb der Berührungsstelle ausgeübten Druck vermehrt; die neuen Tone aber hören bei einer leichten Belastung oder geringem Drucke über dem Berührungspunkte sogleich auf. Ueberzieht man die Unterlage mit einer Oelschicht, so treten die gewöhnlichen Tone zwar nicht so leicht als bei reinen Metallslächen, aber doch immer ohne Schwierigkeit ein; dagegen ist es mir noch nicht gelungen, unter diesen Umständen die neuen Töne hervorzubringen. Diese Tone entstehen ebenso, wie ich es früher für die Trevelyan'schen aus zahlreichen Versuchen geschlossen, immer nur nach erfolgtem äußerem Impulse, und zwar, indem man das aufliegende Metall durch einen leisen Schlag erschüttert; oft ist die geringste solche Erschütterung, auch wenn sie nur mittelbar geschieht, hinreichend, den Ton hervorzubringen, oder zu hemmen, oder auch zu verändern. Hat man einen reinen Ton erhalten und man hemmt denselben, so tritt, wenn man die Stange sogleich wieder anschlägt, auch derselbe Ton wieder ein; lässt man aber den Ton fortdauern, so bleibt er nicht lange unverändert, sondern wird, sowie die Abkühlung fortschreitet, nach und nach immer höher, bis er gänzlich aufhört. Bei wachsender Erhitzung gewahrt man das Bestreben, in tiefere Töne überzugehen, was jedoch nicht so leicht wie bei dem Trevelyaninstrumente geschieht, vielmehr wird der Ton nicht selten durch die vermehrte Temperaturdifferenz gehemmt; schlägt man aber das erhitzte Metall bei fortschreitender Erwärmung von Zeit zu Zeit an, so erfolgen stets auch immer tiefere Tone. Die Tone springen aber auch sehr häufig ganz von selbst auf und ab, und zwar um so mehr, je unebener die sich berührenden Metallstächen sind, was bei dem Trevelyaninstrumente, wie ich früher nachgewiesen, ohne äußere Veranlassung niemals geschieht. Hat man beide Arten von Tönen zugleich erhalten, so sucht derjenige von ihnen, für welchen die Bedingungen am günstigsten sind, den anderen stets zu verdrängen, so dass zuletzt nur noch einer übrig bleibt; zuweilen gelingt es auch beide, obschon nur auf kürzere Zeit, gleichzeitig zu erhalten. Bekannt ist der bedeutende Einfluss, den bei dem Trevelyaninstrumente die damit in Verbindung stehenden Körper auf den Ton ausüben: die neuen Tone dagegen werden nur wenig durch die Resonanz verstärkt und sind von der Umgebung bei Weitem unabhängiger; auch ist im Allgemeinen zu ihrer Erzeugung eine größere Temperaturdifferenz erforderlich; es sind stets hohe Tone von eigenthümlichem Klange, wenn sie rein sind, und sie werden um so reiner, je weniger Rauhigkeit die sich berührenden Metallflächen haben.

Außer mit den angeführten Metallen — Kupfer und Blei — habe ich die Töne erhalten mit einer heißen Kupferstange auf einer kalten Messingstange, und ebenso mit einer heißen Messingstange auf einer kalten Kupferstange;

-

ferner mit kaltem Blei auf heißem Messing, heißem Eisen auf Blei, und endlich mit Kupfer und Messing auf Zink und Zinn.

d

n

88

b

b

di

fa

Da man sich in allen Fällen bei den angeführten Versuchen leicht überzeugen kann, dass die ungleich warmen Metalle sich immer nur an ein und derselben Stelle berühren; so können die Tone nicht, wie bei dem Trevelyaninstrumente, durch die nach Art der Pendelschwingungen zwischen zwei getrennten Punkten statthabenden Oscillationen hervorgerufen werden, und es kann daher die bekannte Faraday'sche Theorie, welche alle Erscheinungen des Trevelvanversuches ganz genügend erklärt, auf die in Rede stehenden Töne keine Anwendung finden; diese werden vielmehr als ein neues Phänomen von jenen um so mehr sorgfältig zu trennen sevn, als es stets Physiker gegeben hat und noch giebt, welche bei dem Trevelyan'schen Phänomen an eine dabei wirksame Abstofsungskraft gedacht haben, und daher die vorliegende Erscheinung, welche sich der Faraday'schen Erklärung ganz entzieht, leicht als einen neuen Einwand gegen die Richtigkeit der letzteren anzusehen geneigt seyn dürften 1). Indem ich daher beide Phänomene zwar von einander trenne, halte ich doch für die in Rede stehenden Töne die Annahme einer dabei wirkamen abstoßenden Kraft für ebenso unzulässig, wie bei den Trevelyan'schen Tönen, und sehe vielmehr als gemeinschaftlichen Grund Beider die Ausdehnung der Körper durch die Wärme an, jedoch so, dass die neuen Töne, bei rasch auseinanderfolgenden Ausdehnungen und Zusammenziehungen der Metalle, hauptsächlich in horizontaler Richtung, erfolgen, während bei den anderen vorzüglich die verticale Ausdehnung und Zusammenziehung die andaurenden Oscillationen hervorbringt.

Mehrere der noch bestandenen Einwände gegen die Faraday'sche Erklärung habe ich in der angeführten Abhandlung auf experimentellem Wege zu erledigen gesucht.

Die vorstehenden Versuche, denen ich eine weitere Ausführung zu geben im Begriffe bin, mögen vorläufig genügen, die Aufmerksamkeit auf eine Erscheinung zu lenken, die an theoretischer Bedeutung gewinnt, seit sich — durch die neuerliche Entdeckung der innerhalb des Schliefsungsbogens der galvanischen Kette erfolgenden Vibrationen — über die Frage, ob in allen vorkommenden Fällen bloß die ausdehnende Kraft der Wärme, oder etwa eine wirkliche Abstofsungskraft das wirksame Agens sey, die Meinungen der Physiker sehr getheilt haben.

n

e

n

n

n.

a-

en

e-

ar

e-

n-

n'-

en

ne

-15

le-

h-

ng

er-

Er-

IX. Ueber die Zusammensetzung eines fossilen Eies; von H. Rose.

That Foldende hesleht gröfetentheils om ursanierber Sub-

Hr. Borchardt, königl. Bau-Inspector in Swinemunde hatte meinem Bruder bei seinem Aufenthalte daselbst eine salzartige Masse von der Form eines großen Vogelei's übergeben, welche derselbe von einem Schiffscapitain erhalten, der es von den Chincha Inseln bei Peru mitgebracht hatte, wo es im Guano 40 Fuß unter der Ober-fläche des Bodens gefunden worden war.

Das Ei ist von der Größe eines großen Gänseeies; es hat ein Gewicht von 252 Grm.; der Längendurchmesser beträgt 80 Millimeter, der kürzere Durchmesser 58 Millimeter. Um die innere Textur beurtheilen zu können wurde es durchgesägt, die Masse ist durchweg krystallinisch, stellenweis von weißer und von schwach bräunlicher Farbe, und hat fast Seidenglanz der aber durch längeres Liegen an der Lust sich verliert. Nur an einer Stelle findet sich eine braunschwarze Masse von erdigem Bruche in geringer Menge.

Die salzartige Masse des Vogeleies ist eine der merkwürdigsten Pseudomorphosen. Sie enthält fast nichts von den unorganischen Bestandtheilen, die man in den Vogeleiern findet und besteht fast nur aus schwefelsaurem Kali, verbunden mit schwefelsaurem Ammoniak, und zwar nach einer Untersuchung von Hrn. Finkener im Hundert aus:

83

E

le

ur

oli sti su Fi

d

ir

n

d

Z

jı

d

	Schwefelsaurem	Kali	70,59
	Schwefelsaurem	Ammoniumoxyd	26,55
	Chlorammonium	Strange Horse	1,25
	Chlornatrium		0,65
			99.04.

Das Fehlende besteht größtentheils aus organischer Substanz, deren Menge also auffallend gering ist.

Es sind in der Masse 2 Atome des schwefelsauren Kalis mit einem Atom schwefelsauren Ammoniak verbunden. Um die merkwürdige Substanz so viel wie möglich unverletzt zu erhalten, durfte nur eine sehr geringe Menge zur Untersuchung angewandt werden.

Von den ursprünglichen Bestandtheilen in den Vogeleiern, namentlich von der Kalkerde (die außer in der Schale besonders im Eigelb und weniger im Eiweiß enthalten ist), von der Phosphorsäure, (die in so großer Menge aus dem Eigelb, in weit geringerer Menge aus dem Eiweiß abgeschieden werden kann), von dem Chlornatrium (das namentlich im Eiweiß in großer Menge vorkommt) findet sich entweder nichts oder nur Spuren in dem metamorphosirten Ei. Der ganze Inhalt des Eies ist also entleert worden, und die an seine Stelle getretene salzartige Masse kann nicht aus den Bestandtheilen des Eies sich erzeugt haben.

Von der Schale des metamorphosirten Eies finden sich einige deutliche Ueberbleibsel noch vor. Aber auch diese ist gänzlich verändert worden. Eine äußerst kleine Menge davon gab bei einer Untersuchung nur 0,91 Proc. Kohlensäure; ferner 0,45 Kieselsäure 2,07 organische Substanz,

2,33 Kali 0,84 Chlor, 0,34 Kalkerde und 77,82 phosphorsaure Kalkerde (Ca³ P). Das Fehlende bestand in Wasser. Es ergiebt sich hieraus, dass die größte Menge der kohlensauren Kalkerde der Schale in phosphorsaure Kalkerde umgewandelt worden ist.

In der salzartigen Masse des Eies findet sich, wie schon oben angeführt, an einer Stelle eine schwarze Masse in geringer Menge. Dieselbe besteht aus einer sehr wenig stickstoffhaltenden Huminsubstanz. Sie löst sich in einer Lösung von Kalihydrat, die Lösung hat eine schwarzbraune Farbe; durch Uebersättigung mit Chlorwasserstoffsäure wird die Huminsubstanz als braune Flocken wieder ausgeschieden.

X. Ueber ein einfaches Verfahren, mikroskopische Ansichten photographisch aufzunehmen; von Hermann Vogel.

Jeder Naturforscher weiß wie mühsam und zeitraubend das Nachzeichnen der mittelst des Mikroskops beobachteten vergrößerten Bilder verschiedener Objecte ist und wie sehr solche Copien oft vom Originale abweichen.

Diese Umstände haben schon seit längerer Zeit Männer wie Bertsch in Paris, Highley in London, Fierländer in Deutschland u. A. veranlasst, die Photographie zur Aufnahme mikroskopischer Ansichten anzuwenden und es ist diesen auch gelungen, treffliche »Mikrophotographien « anzusertigen.

Das Verfahren, dessen sich diese Herren bedienen, ist jedoch nur zum Theil bekannt geworden. Bertsch und Highley benutzten dazu eine Art Sonnenmikroskop, bei dem der Bildschirm durch eine photographische Platte ver-

ei

to

m

m

kı

je

te

W

V

te

ur

ph

be

rei

ge

At

vo

Br

fol

de

ein

eb

Ca

nel

phi

we

An

ess

tauscht werden kann. Sie hatten Apparate der Art auf der letzten Industrieausstellung zu Londou ausgestellt. Der Preis derselben war etwa 500 Thlr. So ausgezeichnet diese Apparate aber auch arbeiten, so ist doch ihr Gebrauch mit manchen Unbequemlichkeiten verbunden. Man ist genöthigt, das in dem Beobachtungsinstrument betrachtete Object in den photographischen Apparat zu transportiren, und hierbei hält es oft sehr schwer, die vorher beobachtete Stelle des Objectes wieder aufzufinden.

Ich versuchte deshalb, ob es nicht möglich sey den erwähnten kostspieligen Apparat ganz zu entbehren und die Bilder, die das Beobachtungsinstrument zeigt, unmittelbar aufzunehmen. Ich nahm den von mir aus England mitgebrachten, seines Asterismus wegen so merkwürdigen Glimmer von South Burgefs, spannte ihn in ein Schick'sches Mikroskop und legte dieses horizontal. In dieser Stellung combinirte ich dasselbe mit einer kleinen photographischen Camera mit einer simplen achromatischen Linse (sogenannten Landschaftslinse) von circa 4" Brennweite, so dass die optischen Axen beider Instrumente zusammenfielen und das Objectiv der Camera das Ocular des Mikroskops fast berührte. Als ich nun mit Hülfe des am Mikroskop angebrachten Hohlspiegels Sonnenstrahlen auf das Object warf, sah ich auf der circa 8" weit ausgezogenen matten Scheibe der Camera ein deutliches Bild der im Glimmer enthaltenen Krystalle. Mit Hülfe des Triebes am Mikroskop wurde dasselbe scharf eingestellt, dann die photographische Aufnahme vorgenommen. Der Versuch glückte vollständig. Ich erhielt nach 25 Sekunden Exposition ein scharfes 500 fach vergrößertes Bild der beobachteten Krystalle, deren genauere Betrachtung mich auf die Vermuthung brachte, dass dieselben Cyanit seyen, eine Ansicht, der Hr. Prof. G. Rose beistimmte ').

¹⁾ Hr. Prof. G. Rose hat diesen Glimmer genauer beschrieben und eine Zeichnung beigefügt, die nach meiner Photographie angefertigt ist (Siehe die folgende Abhandlung).

Dieae Methode, Mikrophotographien anzufertigen, ist so einfach, dass sie Jeder anwenden kann, der mit den photographischen Operationen einigermassen vertraut ist; sie macht keinen andern Apparat nöthig als eine einfache Camera mit einer Landschaftslinse; sie läst sich jedem Mikroskope, was lichtstark genug ist, anpassen und liesert, je nachdem man die Visirscheibe der Camera mehr oder weniger weit auszieht, Ansichten, die den direct beobachteten gleich, oder auch kleiner oder größer als diese sind.

Auf den so erhaltenen Bildern kann man leicht die Winkel der mikroskopischen Krystalle messen, einfach durch Verlängerung der Schenkel und Anlegung eines Transporteurs. Das photographische Negativ kann beliebig aufund abgezogen werden, wodurch die Arbeit des Lithographen (behufs der Vervielfältigung für Zeitschriften) entbehrlich gemacht werden kann. In England habe ich bereits Bücher mit solchen photographischen Illustrationen gesehen.

Zwei Vorsichtsmaaßregeln hat man noch bei solchen Aufnahmen zu beachten: die Linse der Camera muß frei von Focaldifferenz (Unterschied des optischen chemischen Brennpunkts) seyn und die Aufnahme in einem Raume erfolgen, der nicht der geringsten Erschütterung ausgesetzt ist.

Man kann auch die Aufnahme bei senkrechter Stellung des Mikroskops vornehmen, wenn man die Camera auf einen passenden Dreifus setzt, so das ihre optische Axe ebenfalls senkrecht steht.

n

n

)-

e

n

y-

1-

it,

Ebenso gut, wie mit einem Mikroskop, kann auch die Camera mit einem Teleskop combinirt werden; das Aufnehmen teleskopischer Objecte ist jedoch schwieriger.

Möglich ist es, dass diese einfache Methode photographische Ansichten aufzunehmen, schon von Andern angewendet worden ist. Ich kann aber nirgends eine speciellere Angabe darüber finden und deshalb erlaube ich mir hiermit, meine Erfahrungen über diesen Gegenstand im Interesse aller Naturforscher zu veröffentlichen.

Den Hrn. Naturforschern Berlins empfehle ich zu die-

sen Aufnahmen den Photographen Hrn. Günther Werderschen Markt No. 6.

M

lie

de

P

W

ZV fla

M

ge

ni sic

sc

ni

Se

sta

E

rh

sta

de

W

ab

fe

nie

pla

1

Weitere Mittheilungen über diesen Gegenstand, die Aufnahme undurchsichtiger Körper, Anwendung von künstlichem Licht u. A. betreffend, behalte ich mir vor.

Berlin im November 1862.

XI. Ueber den Asterismus der Krystalle, insbesondere des Glimmers und des Meteoreisens; con Gustae Rose.

(Auszug aus den Monatsber. d. k. Akad. d. Wiss. Oct. 1862.)

r. H. Vogel, Assistent beim mineralogischen Museum der Universität, hat auf seiner letzten Reise in London eine große, ziemlich wasserhelle, papierdicke Glimmerplatte von South Burgess in Canada erhalten, an welcher er einen überaus schönen Asterismus beobachtet hatte. Wenn man durch dieselbe die Flamme eines Lichtes betrachtet, so gewahrt man einen großen hellen sechsstrahligen Stern, dessen Mittelpunkt die Lichtslamme ist, und zwischen dessen Strahlen noch sechs kleinere und schwächere sichtbar sind. Ein ähnlicher Stern zeigt sich auch durch Reflexion, doch ist derselbe weniger groß und hell. Man hat solchen Asterismus beim Glimmer schon angegeben, er muss aber doch nicht häufig vorkommen; denn bei der Untersuchung der Glimmerabänderungen des mineralogischen Museums fand ich keine, die diese Erscheinung zeigte, wenigstens nicht auf eine Weise, die sich mit der beim Glimmer von South Burgess nur irgend vergleichen ließe. Ebenso wenig konnte ihn auch Hr. Vogel bei anderen Glimmerarten von Canada, die er untersucht hatte, beobachten.

Der Glimmer von South Burgess ist nicht vollkommen durchsichtig; schon bei Betrachtung mit der Lupe, wenn

man die Glimmerplatte gegen das Licht halt, sieht man eine Menge äußerst feiner prismatischer Krystalle in derselben liegen. Deutlich erscheinen dieselben indessen erst unter dem Mikroskop. Hr. Vogel hat von diesen Krystallen eine Photographie bei etwa 500 maliger Vergrößerung gemacht, wovon Fig. 1 Taf. VIII. eine Abbildung ist. Die Krystalle sind in der Regel lang prismatisch und durch Vorherrschen zweier parallelen Seitenflächen, mit denen sie den Spaltungsflächen des Glimmers parallel liegen, breit; an den Enden sind sie mit einer geraden Endfläche versehen; unter dem Mikroskop erscheinen sie daher wie langgedehnte Rechtecke, meistentheils sind dieselben noch an den Ecken abgestumpft. Hr. Vogel fiel die Aehnlichkeit mit dem Cyanit auf, und allerdings ist dieselbe so groß, daß diese Ansicht von den Krystallen die größte Wahrscheinlichkeit für sich hat. Die Hauptslächen sind dann die gewöhnlich herrschenden Flächen des unsymmetrischen Prismas des Cyanits; die schiefe Endsläche desselben, die auf der breiten Seitenfläche gerade, oder beinahe gerade aufgesetzt ist, erscheint unter dem Mikroskop, bei der Dünnheit der Krystalle, wie eine gerade Endfläche, die Abstumpfungen der Ecken sind die Flächen von schiefen rhombischen oder rhomboldischen Prismen. Neben diesen prismatischen Krystallen sieht man noch andere Krystalle, die offenbar anderer Art sind, sie haben die Form von ungefähr rechtwinkligen Tafeln, die an zwei gegenüberliegenden Ecken abgestumpft sind, auch von Combinationen rhombischer Tafeln, die aber zufällig alle auf der gegebenen Zeichnung nicht vorkommen. Die Krystalle liegen in der Glimmerplatte in verschiedenen Höhen 1), haben aber meistentheils

n

8-

n

d.

e-

:h

er

ıd

uf r-

te

a-

en

n

¹⁾ Diess ist auch versucht in der Zeichnung wieder zu geben; es waren zwei Photographien gemacht, bei verschiedener Einstellung des Mikroskops, wodurch nun einige Krystalle in dem einen, andere in dem anderen Bilde deutlicher erscheinen; die undeutlichen Bilder der einen Platte sind nach der anderen, wo sie deutlich waren, gezeichnet, aber zum Unterschiede von den ersten in der Lithographie schwächer gehalten.

ste

da

au

hit

od

Se

di

ha

an

80

lei

au

sic

de

ur

dr

St

ze

de

G

im

ge

ch

sta

re

be

ge

si

8p

K

ke

sel

alle eine ganz bestimmte Lage, die prismatischen gehen größtentheils parallel den Seiten eines gleichseitigen Dreiecks, so daß sie sich unter Winkeln von 60 und 120° schneiden; andere machen mit diesen Winkel von 150°, doch finden sich diese in viel geringerer Menge, und noch seltener sind die Krystalle, die von beiden eine etwas abweichende Richtung haben. Man sieht die Lage der vorherrschenden Krystalle noch besser, wenn man nur eine schwache Vergrößserung anwendet. Bei 24 maliger Vergrößserung erscheinen sie wie in Fig. 2 Taf. VIII. Man sieht nun deutlich, daß die Krystalle, die parallel den Seiten eines gleichseitigen Dreiecks liegen, die bei weitem vorherrschenden sind.

Es ergiebt sich aber nun sehr einfach der Grund des Asterismus des Canadischen Glimmers. Derselbe ist eine bloße Gittererscheinung, und die Strahlen des Sternes stehen rechtwinklig auf den Axen der prismatischen Krystalle, die sich unter Winkeln von 120° schneiden, gehen also vom Mittelpunkt des Sterns nach den Mitten der Seiten des gleichseitigen Dreiecks, dessen Seiten die Krystalle parallel liegen, und da auch Krystalle vorkommen, die mit den ersteren Winkel von 150° machen, so finden sich in dem Stern auch kleine Strahlen, die den Winkel von 60° der ersteren Strahlen halbiren.

Wenn aber kleine in großer Menge in einem größeren Krystalle regelmäßig eingewachsene Krystalle die Erscheinung des Asterismus bei diesem hervorbringen, so muß sich derselbe auch bei anderen Krystallen, wo dieß der Fall ist, wie bei dem Meteoreisen finden. Ich habe in einer der früheren Sitzungen gezeigt, daß die Individuen des Meteoreisens mit einer großen-Menge kleiner Krystalle gemengt sind, die nach drei, den Kanten des Hexaëders parallelen Richtungen liegen, in verdünnter Salpetersäure unlöslich oder sehr schwer löslich sind, und daher beim Aetzen einer Spaltungsfläche oder einer polirten Schnittsläche, wenn dieselbe parallel oder ungefähr parallel einer Hexaëdersläche geht, hervortreten. Man sieht diese Einmengungen am be-

sten bei den Abänderungen des Meteoreisens, welche wie das Eisen von Braunau ohne schalige Zusammensetzung nur aus einem Individuum bestehen (durch ihre ganze Masse hindurch nach den Flächen des Hexaëders spaltbar sind), oder bei den grobkörnigen Abänderungen, wie bei der von Seeläsgen, wo auf einem Schnitt derselben man leicht Individuen finden wird, die gegen diesen die angegebene Lage haben.

Diese Stücke müßten nun den Asterismus zeigen, und da die kleinen prismatischen Krystalle rechtwinklig auf einander stehen, so müßte man nicht einen sechsstrabligen, sondern einen vierstrahligen Stern erhalten, und die Strahlen müßten sich rechtwinklig kreuzen; und dieß fand sich auch vollkommen bestätigt. Da das Meteoreisen nicht durchsichtig ist, so machte ich von einer geätzten Schnittsläche des Meteoreisens von Seeläsgen einen Hausenblasenabdruck, und dieser zeigte nun den vierstrahligen Stern auß schönste 1).

Macht man von dem Glimmer einen Hausenblasenabdruck, so sieht man durch diesen auch den sechsstrahligen
Stern, aber derselbe ist viel schwächer und weniger glänzend, weil der Hausenblasenabdruck nur den Abdruck von
den kleinen Krystallen enthält, die an der Oberfläche des
Glimmers liegen, nicht aber zugleich auch von denen, die
im Innern des Glimmers enthalten sind.

0

r

r-

n

h

n

e

Wahrscheinlich rührt nun der Asterismus bei allen übrigen Krystallen, wo er beobachtet ist, von derselben Ursache her; überall wird er wahrscheinlich durch kleine Krystalle hervorgebracht, die in großer Menge in einem anderen größeren Krystalle, durch dessen Structur ihre Lage bestimmt wird, regelmäßig eingewachsen sind. Solche regelmäßige Verwachsungen ganz verschiedenartiger Krystalle sind ja vielfach bekannt, beim Cyanit und Staurolith, Feldspath und Albit, Eisenglanz und Rutil usw. Daß kleine Krystalle in einem größeren regelmäßig eingewachsen seyn können, hatte u. A. Brewster beim Labrador, Scheerer

¹⁾ Man kann ihn auch bei dem Meteoreisen selbst im reflectirten Lichte sehen.

beim Oligoklas und Feldspath (Sonnenstein) gezeigt. Ich habe es nun beim Glimmer und Meteoreisen bewiesen, und die Zahl solcher Fälle wird sich sehr mehren, wenn man solche Einmengungen bei allen Krystallen, die den Asterismus zeigen, nachgewiesen haben wird.

gen

WO

wei

Rüe

X

A

sich

der

ber

Vo lig

che

um

in

Ste

Sp

auf

Vo

mä

inn

erz

ein

Ge

Ol

um

kö

die

sic ha

Di

Auf eine ähnliche Weise wie angegeben, erklärt den Asterismus der Krystalle schon Babinet¹), der ihn beim Saphir, Granat, Beryll, Turmalin, Zirkon, Vesuvian, Cyanit und Glimmer beobachtete, nur leitet er ihn von dem »Daseyn kleiner Fasern oder Unterbrechungen des Zusammenhanges« ab, die in bestimmten Richtungen in dem Krystalle liegen; in den oben angeführten Beispielen sind es kleine Krystalle, die den Asterismus hervorbringen, was auch wahrscheinlich in allen übrigen Fällen, wo ein Asterismus beobachtet ist, der Fall seyn wird, und hierdurch erklärt sich nun auch die regelmäßige Lagerung der kleinen Krystalle gegen den größeren, in welchem sie eingelagert sind.

Bei so gemengten Mineralien, wie die welche den Asterismus zeigen, scheint es fast, dass, wenn man die Natur der feinen Einmengungen nicht kennt, man es aufgeben müste, für die chemische Zusammensetzung dieser Mineralien einen einfachen Ausdruck zu finden. Indessen sind diese Einmengungen gewöhnlich doch nur mikroskopisch, und machen, ungeachtet der großen Verbreitung in dem Krystall, doch nur einen kleinen Theil der Masse desselben aus. Diess ergiebt sich aus der Analyse des Sonnensteins von Scheerer, bei dem die Natur der Einmengung bekannt ist und aus Eisenglanz besteht. Ungeachtet des starken Schillerns dieses Sonnensteins durch den eingemengten Eisenglanz beträgt die Menge von Eisenoxyd, die die Analyse ergeben hat, doch nur 0,36 Proc. 2), weniger als bei vielen Feldspäthen, die kein Schillern und keinen eingemengten Eisenglanz zeigen. Wahrscheinlich wird es sich so auch bei den übrigen Krystallen, die den Asterismus zei-

¹⁾ Vergl. Poggendorff's Ann. von 1837, Bd. 47 S. 125.

²⁾ Vergl. Poggendorff's Ann. von 1845, Bd. 64 S. 155.

gen verhalten; sie können für die Analyse der Krystalle, worin sie eingemengt sind, noch unberücksichtigt bleiben, wenn ihre Bestimmung und Feststellung auch in anderer Rücksicht wichtig ist.

AND AND AND ADVANCED BY

1

7-

18

e-h

i-

e-

e-

ar en

aid

b,

m -l-

nog

es

glie

ls

n-

ch

ei-

XII. Meteorsteinfall bei Menow in Mecklenburg-Strelitz.

Am 7. October d. J. Mittags zwischen 12 und 1 Uhr hat sich auf dem Felde des Erbpachtguts Menow, am Ausfluss der Havel aus dem Zieren-See, in der Nähe von Fürstenberg in Mecklenburg-Strelitz, ein Meteorsteinfall ereignet. Vor den Augen des Schäfermeisters fiel plötzlich bei völlig heiterem Himmel ein großer feuriger Klumpen mit solcher Gewalt aus der Luft hernieder, dass der Sand ringsum hoch aufspritzte, und die Masse anderthalb Fuss tief in die Erde fuhr. Der hinzulaufende Schäfer fand den Stein sehr heiß, und große Hitze um sich her verbreitend, Spätere genauere Untersuchungen bestimmten sein Gewicht auf 21 Pfund, seine specifische Schwere auf 4,1 und sein Volum auf 134 Cubikzoll. Sein Aeußeres zeigt eine unregelmässige Pyramidalform mit ziemlich ebener, aber etwas nach innen gebogener Grundfläche - eine Form, welche sich erzeugen würde, wenn z. B. ein Klumpen weichen Thons eine Zeit lang auf fester Grundlage geruht hätte oder mit Gewalt aus beträchtlicher Höhe niedergeworfen wäre. Die Oberfläche ist mit einer glatten, glasigen, schwarzen Kruste umgeben, das Innere dunkelaschgrau, das Gemenge feinkörnig mit zahllosen silberglänzenden Metalltheilchen (Gediegeneisen oder Nickeleisen) durchsetzt, welche von kaum sichtbarer Größe bis zu der eines feinen Schrotkorns vorhanden sind und vom Magnet lebhaft angezogen werden. Die grauen Bruchflächen färben sich, wenn sie benetzt werden, in Folge des sich bildenden Eisenoxyds, braunroth. Der Stein ist Eigenthum des Besitzers von Menow, Hrn. Ritter in Alt-Strelitz. (Aus der Allgem, Zeitung vom 3. Dec. 1862.

Es muss auffallen, in diesem Berichte nichts von einem Getöse erwähnt zu sehen, wie es doch gewöhnlich bei Meteorsteinfällen stattfindet, wenigstens dann immer, wann der Meteorit in der Luft zerspringt. Wirklich hat dasselbe denn auch bei diesem Falle nicht gefehlt. Ein im Ganzen dem obigen gleichlautender Bericht in der Neustrelitzer Zeitung vom 16. Nov. d. J. sagt: »Sein (des Meteorsteins) Erscheinen erfolgte, nach den verschiedenen Berichten von Ohren- und Augenzeugen, in der gewöhnlichen Begleitung dieses wunderbaren Phänomens, mit einem Geräusch, Zischen und Sausen in der Luft, unterbrochen von heftigen Detonationen, vergleichbar einer fernen Kanonade; ein Getöse, welches nicht allein an mehren Orten im Freien wahrgenommen, und als ein ungewöhnliches Ereigniss mit Ueberraschung und Bestürzung aufgefasst worden ist, sondern auch selbst im Zimmer deutlich gehört wurde.«

XIII. Ueber subjective Licht-Erscheinungen. (Aus einem Briefe des Hrn. Dr. H. Aubert.)

Breslau 19. Dec. 1862.

P

V

C

n

0

ic

8

d u W d d

al

d

ic

ic

E

g

ei

ic

Als ich vor einigen Monaten in Berlin war, erzählten Sie mir von den Reichenbach'schen Versuchen, über die sich, wie ich später gehört habe, ein großer Kampf von Neuem entsponnen hat.

Inzwischen habe ich mir ein so finsteres Zimmer eingerichtet, dass in demselben keine Spur von Licht zu bemerken ist, habe mich oft stundenlang in demselben aufgehalten, um den Gang der Accommodation für die Dunkelheit, die ich künftig kurzweg »Adaptation « pennen

werde, zu untersuchen, und habe dann auch gelegentlich Reichenbach's Angaben geprüft. Von dem, was R. in Ihren Annalen angiebt, habe ich nichts sehen können, würde also nach R. zu den Nichtsensitiven gehören; gleichwohl habe ich dabei Beobachtungen gemacht, die mir R.'s Angaben einigermaßen erklären. Man darf sich keineswegs vorstellen, dass man in einem ganz finstern Zimmer keine Lichterscheinungen habe: die subjective Lichtempfindung ist vielmehr von einer ganz wunderbaren Intensität, so daß ich wenigstens ununterbrochen helle Wolken, Punkte, Linien, complicirte Figuren sehe, die in einem ewigen Wechsel begriffen sind. Fahre ich mit den Händen über die Augen, so schwimme ich in einem Lichtmeere, und drücke ich einige Sekunden leise auf einen Bulbus, so wird die Helligkeit fast blendend. Ich habe nun weiter bemerkt, dass man sehr geneigt ist, diese subjective Erscheinungen auf Objecte zu beziehen, die man von früher her kennt. Wenn ich an einem bestimmten Platze im finsteren Zimmer sitze, so glaube ich stets zu meiner Linken den Ofen zu sehen, der sich dort auch wirklich befindet. Wäre ich Fräulein X und befände mich dem registrirenden R. gegenüber, so würde ich ganz wahrheitsgemäß aussagen: »jetzt sehe ich den Ofen. « Da diess nicht der Fall ist, so habe ich mich denn mitten in mein Zimmer gestellt, mich einige Male herumgedreht, und dann gewartet, bis ich den Ofen sehen werde: ich glaubte ihn nach einigen Minuten zu sehen, ging in der Richtung, in der er mir zu liegen schien, und kam an eine Wand, an der weder ein Ofen, noch ein ähnliches Object sich befand. Dasselbe ist mir mit der Wand zwischen den beiden Fenstern begegnet. Ferner glaubte ich meine Hände leuchten zu sehen, wenn ich sie rieb, ja ich glaubte eine Hand zu sehen, wenn ich sie in einiger Entfernung schnell bewegte; aber die Erscheinung war so gar nicht constant, dass sie gewiss als ein fälschliches Beziehen einer subjectiven Lichterscheinung und einer bewußten Bewegung auf einander betrachtet werden mußs. Ebenso habe ich manchmal geglaubt, die ausgespreitzten Finger, wenn

rn. om

em Aenn lbe en

ns)
on
ing
Zigen
ein

ien mit on-

Sie die

beufun-

en

and

geb

von

zun

kür

Gla

dafi

ohn

Gla

pfir

251

Ter

der

dün

um

zu

WUI

zen

kel

wu

ersi

Eis

rotl

Zin

gan

schi

per

sitiv

WO

-103

-0259

-110

od

Por

ich sie vor meinen Augen bewegte, zu sehen; aber ich habe dann auch oft dasselbe Phantom gesehen, ohne die Finger vor dem Gesicht zu bewegen und ohne überhaupt ein Glied zu rühren. Als ich Salzsäure auf einen Kalkspathkrystall goss, glaubte ich helle Wolken aufsteigen zu sehen: ich war sehr frappirt darüber, und wendete mich alsbald von dem Kalkspathe ab: die Wolken blieben dieselben, und hatten mit der Kohlensäure des Kalkspaths offenbar gar nichts zu schaffen.

Nach diesen Erfahrungen bin ich für mich überzeugt, dass die naturwissenschaftlich ungebildeten Sensitiven Reichenbach's gemäß zum großen Theil ganz wahrheitsgetreue Angaben gemacht haben, das dieselben aber ihre subjectiven Gesichtsthätigkeiten auf objective Vorgänge bezogen haben, mit denen sie in gar keinem Zusammenhange stehen. Das ganze große Kapitel der Vorsichtsmaaßregeln, das doch für Experimente, namentlich wo es sich um subjective Erscheinungen handelt, so unumgänglich nothwendig ist, scheint R. ganz uncultivirt gelassen zu haben. Er registrirt einfach alle Angaben seiner Sensitiven, ohne sie einer Controle zu unterwerfen.

Erlauben Sie, dass ich diesen unerfreulichen negativen Angaben, noch einige positive folgen lasse. Um den Gang der Adaptation zu bestimmen, habe ich mit einem Zinkkupferelemente einen Platindraht glühend gemacht, und eine solche Vorrichtung getroffen, dass ich den Draht um je ein Millimeter im Finstern verlängern kann. Das Element bleibt 5 Stunden lang constant. In dem erhellten Nebenzimmer sitzt ein Gehülfe, welcher die Zeit notirt, zu welcher ich in das Zimmer eintrete, und die Zeiten, wo ich den Draht um 1 Millimeter verlängere. Wenn ich den Draht bei 20 Millimeter Länge unmittelbar nach dem Eintritt in das Finstere eben leuchten sehe, so sehe ich ihn dann nach 91 Minuten (z. B.) bei einer Länge von 27 Mm. eben leuchten, und während die Curve im Anfange sehr steil ist und ich von Minute zu Minute 1 Mm. zugeben muſs, dauert es von 26 bis 27 Mm. 62 Minuten. Bei einem

d

11

h

d

r

-

e

n

-

e

e

ıt

1-

h

n

1-

n

n.

11

n

m

anderen Draht habe ich von 16 bis 21 Mm. 73 Minuten gebraucht, und bei einer anderen Concentration der SO, von 25 Mm. bis 31 Mm. 57 Minuten. Wenn, ich nan bis zum Maximum, also z. B. 27 Mm., gekommen bin, so verkürze ich den Draht so weit, bis ich ihn durch ein graues Glas, welches etwa 96 Proc. Licht absorbirt, sehen kann; dafür habe ich fast immer die Anfangslänge gefunden, also ohne Glas 27 Mm., mit Glas 21 Mm. oder 31 ohne, 25 mit Glas; ohne Glas 26 Mm. mit Glas 20 Mm. usw. Die Empfindlichkeit des Sehorgans nimmt also so zu, dass ich ein 25 mal schwächeres Licht zu erkennen fähig werde. Die Temperatur des Drahtes ist nicht direct zu bestimmen; bei der Länge, die er bei der größten Empfindlichkeit hat, wird dunnes Papier noch sehr langsam durchschnitten. Ich bin, um die Temperatur zu bestimmen wo ein Metall anfängt zu leuchten, so verfahren: bei größter Empfindlichkeit wurde im Nebenzimmer Blei im eisernen Tiegel geschmolzen und auf ein Zeichen entfernte sich der Gehülfe mit dem Lichte, und ich trat in das jetzt gleichfalls ganz dunkele Zimmer: ich konnte kein Leuchten bemerken: das Licht wurde wiedergebracht, das Blei fing eben an am Rande zu erstarren. Dasselbe Experiment mit Zink ergab: Zink- und Eisentiegel Teuchten beide ganz gleich und zwar weifs, nicht roth: fast ebenso wie eine insolirte Porzellanschale. Das Zink zeigte sich, als das Leuchten vorbei war, nur noch ganz in der Mitte flüssig. Also würde die Temperatur des schmelzenden Zinks 371° bis 500° (!) und dieselbe Temperatur des Eisens ein Leuchten erzeugen.

Dergleichen Bestimmungen müsten doch auch für Sensitive gemacht werden, und es würde sich ja dann zeigen, wo die Granze ihrer Empfindlichkeit für Licht liegt.

happy strablender Portste verhalten, indem sich ihre Schwin-

support dem ampehander Arthur until hald in denact-

ben weiter forigiberen. Wie bei den meisten leauliten-

den oder warmestrahlenden Köroorn, wordenede so ausge-

sendeten Strablen im All, em non meht homogen seyn, son-

anderen Dreht babe ich von 16 bie 21 Minuten-

rebraucht, and bei einer anderen Concentration der SO

te

er

Sc

80

im

pe

un

pe ke

ab

dr

810

310

ne

fai

als

Fl

ka be

Ne

ein

WE

un

ult

47

de

601

sch

zu

XIV. Versuch einer Theorie der Fluorescenz;

Glas, welches stars 98 Pene, Light absorbly . when kappy

dufür habe ich fast jamier die Anfantscläuge gebendens a Die Fluorescenzerscheinungen haben, meines Wissens, bis jetzt eine genügende Erklärung nicht gefunden. Eisenlohr machte zuerst auf die Analogie aufmerksam, welche zwischen den aus der Akustik bekannten Combinationstönen und den Fluorescenzfarben besteht, und dachte sich letztere durch Combination der einfallenden Lichtstrahlen unter sich entstanden. Dieser Anschauung, welche ein Zusammenwirken mehrerer verschiedenfarbiger Strablen voraussetzt, wird mit Recht die Thatsache entgegen gehalten, dass auch ganz homogene Strahlen Fluorescenz erregen, und viele sogar die nämliche. Dennoch scheint mir in dem geistvollen Gedanken Eisenlohr's an die Combinationstone der Keim zu einer einfachen Erklärung der Fluorescenzerscheinungen zu liegen, welche ich in den folgenden Zeilen entwickeln wilk tim tomming and saffrasad ... upraktion

Wenn ein Körper von Lichtstrahlen (oder Wärmestrahlen) getroffen wird, so gerathen seine Atome, indem die Aetherschwingungen lebendige Kraft an sie abtreten, selbst in Schwingungen, deren auf eine Sekunde treffende Anzahl nothwendig von der Natur des Körpers abhängt, weil ja die zwischen den Atomen thätigen Molecularkräfte es sind, welche ein aus der Gleichgewichtslage gerücktes Atom um diese hin und her zu schwingen nöthigen. Die Atome des Körpers werden sich alsdann wie leuchtende (oder überhaupt strahlende) Punkte verhalten, indem sich ihre Schwingungen dem umgebenden Aether mittheilen und in demselben weiter fortpflanzen. Wie bei den meisten leuchtenden oder wärmestrahlenden Körpern, werden die so ausgesendeten Strahlen im Allgemeinen nicht homogen seyn, sondern aus Elementarstrahlen verschiedener Wellenlänge be-

Pergendorff's Annal. Rd. CXVII.

stehen. Die durch Bestrahlung oder Erwärmung eingeleiteten Oscillationen werden, durch die Molecularkräfte unterhalten, auch dann noch fortdauern, wenn der Körper der erregenden Ursache entzogen worden ist; gehören nun diese Schwingungen vermöge ihrer Wellenlänge zu den für unser Auge wahrnehmbaren, so leuchtet der Körper nachher im Dunkeln, oder er phosphorescirt.

1

ie

8-

ch

en

u-

T-

n,

nd

em

18-

B\$-

en

hdie

bst

abl

ja

nd,

am

des

er-

in-

sel-

en-

ge-

on-

be-

Sind die Schwingungen, zu welchen die Atome des Körpers durch die Bestrahlung angeregt werden, zu langsam, um direct in die Erscheinung zu treten, so wird der Körper zwar, wie der phosphorescirende, auch noch im Dunkeln fortfahren Aetherwellen zu entsenden, er wird uns aber dunkel erscheinen, weil seine Strahlen vermöge ihrer geringen Schwingungszahl nicht im Stande sind, Lichteindrücke in unserem Auge herorzurufen. Diese an und für sich dunkeln Strahlen können aber während der Bestrahlung sich mit den einfallenden Strahlen combiniren, und es können dadurch Combinationsfarben entstehen, welche der directen Wahrnehmung zugänglich sind. Diese Combinationsfarben, von den Atomen des Körpers ausstrahlend, bringen alsdann den innern farbigen Lichtschimmer hervor, welcher Fluorescenz genannt wird.

Die Schwingungszahl eines Combinationstones wird bekanntlich erhalten, wenn man die Schwingungszahlen der beiden zusammenwirkenden Töne von einander abzieht. Nehmen wir nun, um die Ideen zu fixiren, an, die Atome eines bestrahlten Körpers entsenden einen Strahlencomplex, welcher Strahlen von allen Schwingungszahlen zwischen 100 und 300 Billionen enthält, so werden diese Strahlen, als ultrarothe dem Auge direct nicht wahrnehmbar seyn. Dem äußersten Roth des Spectrums kommt die Schwingungszahl 476 Bill. zu; das äußerste Roth würde daher, mit allen von den Atomen des Körpers ausgehenden Strahlengattungen combinirt, Strahlen liefern, deren Schwingungszahlen zwischen 176 Bill. und 376 Bill. liegen, welche also ebenfalls zu den unsichtbaren ultrarothen Strahlen gehören. Dage-

13

alle

che

36

-111

X

du

SEC

D

Bd

tísi

Re

dal

lad

rui

gei

mu

far

ma

S.

T.

WE

ma

che

ric

de

de

sir

Na

vo

gen würden im mittleren Grün, welchem die Schwingungszahl 600 Bill. entspricht, bereits rothe Combinationsfarben aufdämmern, weil der grüne Strahl, mit den dunkeln Strahlen des Körpers combinirt, Schwingungszahlen von 300 bis 500 Bill. liefert. Das äußerste Violett, welchem 757 Bill. Schwingungen zukommen, würde durch Combination mit den Strahlen des Körpers Schwingungszahlen von 457 bis 657 Billionen erzeugen können, welche die rothe, orangegelbe, gelhe, grüne und blaue Farbe umfassen. Ultraviolette Strahlen von 800 Bill. Schwingungen würden auf diese Weise sogar rothe bis dunkelblaue Farbentöne zu erzeugen im Stande seyn.

Aus diesen Betrachtungen geht hervor, dass ein bestrahlter Körper von der vorausgesetzten Beschaffenheit uns Lichtstrahlen zuzusenden vermag, welche weder in dem einfallenden Lichte enthalten sind, noch auch von dem Körper an und für sich geliefert werden können. Wir sehen zugleich, dass die rothen und gelben Strahlen unwirksam bleiben, weil sie nur unsichtbare ultrarothe Combinationsfarben hervorbringen, dass dagegen die Farben kürzerer Wellenlänge vorzüglich im Stande sind, fluorescirend zu wirken; ja dass die unsichtbaren ultravioletten Strahlen des einfallenden Lichtes durch Combination mit den ebeufalls unsichtbaren ultrarothen Strahlen des Körpers fast alle Farben des Spectrums erzeugen können. Wir sehen ferner, dass auch homogenes Licht, wenn pur seine Schwingungszahl groß genug ist, die Erscheinung der Fluorescenz hervorzurufen im Stande ist, und dass eine ganze Reihe verschiedener homogener Strahlen, z. B. vom Dunkelblauen bis zum Ultravioletten, dieselben Combinationsfarben zu liefern vermögen, deren Gemisch alsdann die eigenthümliche Fluorescenzfarbe des Körpers darstellt. Man sieht endlich, daß diese Fluorescenzfarbe von dem Bereiche der Gränzen abbangt, innerhalb deren die Schwingungszahlen der dunkeln von den Atomen ausgehenden Strahlen eingeschlossen sind, und von den Intensitätsverhältnissen dieser Strahlen untereinander.

Mit Hülfe dieser Theorie lassen sich, wie mir scheint, alle bisher bekannten Fluorescenzerscheinungen auf einfache und ungezwungene Weise erklären.

25 Quadratfuls Belegung, Acadit positiver, oder negativer Elektricität geladen wurde. Die Stärke des Stromes wurde durch ein Kinfa'sches Luftthermometer gemessen. Der

XV. Ueber die Magnetisirung von Stahlnadeln durch den Entladungsstrom der Leydener Batterie;

Durch die Untersuchungen von Liphart's (Pogg. Ann. Bd. 116 S. 513) ist der Nachweis geliefert, daß die Magnetisirung von Stahlnadeln normal, d. b. der Ampère'schen Regel gemäß ausfällt, wenn die Entladungen einfache sind; daß der normale Magnetismus erst bei alternirenden Entladungen auftritt.

Eine anomal magnetisirte Nadel muß nach dieser Erklärung vorher auch normal magnetisirt gewesen seyn, oder allgemein: eine durch alternirende Ströme magnetisirte Nadel muß die Erscheinungen zeigen, welche für Magnete aufgefunden worden, die durch entgegengesetzte galvanische Ströme magnetisirt sind.

-

g

-

-

86

n

1

.

10

n

n

Die Versuche von Wiedemann (Pogg. Ann. Bd. 100 S. 224) und die von Marianini (Ann. de chim. et de phys. T. XVI p. 436 und 448) haben nun gelehrt, dass Magnete, welche durch entgegengesetzt gerichtete galvanische Ströme magnetisirt sind, sich in der That anders verhalten, als solche, bei denen der Magnetismus durch einen einfach gerichteten Strom hervorgerusen ist. Mit Hülse der von beiden Beobachtern angegebenen Mittel schien es mir möglich den Nachweis zu führen, dass z. B. eine anomal magnetisirte Nadel vorher normal magnetisirt war, oder dass eine Nadel, welche einen geringen Magnetismus zeigt, schon vorher einen stärkeren Magnetismus besessen hatte.

wiedemann's Anwesenheit in Berlin im Sommer 1861 erlaubte es mir, die ersten Versuche mit ihm gemeinschaftlich anzustellen.

2

16-

- 261

1771

Ath.

1119

Di

m

ne

m

te

R

T

Die Versuche wurden ausgeführt mit einer Batterie von 25 Quadratfus Belegung, die mit positiver oder negativer Elektricität geladen wurde. Die Stärke des Stromes wurde durch ein Riess'sches Luftthermometer gemessen. Schliefsungsbogen bestand aus kurzen dicken Kupferdrähten, er enthielt das Luftthermometer, eine Silberspirale von 27 Windungen von 9mm Durchmesser. - Die zu magnetisirenden Nadeln waren Nähnadeln von Hemming und Sohn No. 3. Nur die Nadeln wurden gewählt, welche von Hause aus keinen Magnetismus zeigten, und auch durch Klopfen keinen annahmen. Dann wurden die Nadeln in die Silberspirale, die auf Glas gewickelt war, hineingelegt, eine Batterieentladung durch den Schliessungsbogen hervorgebracht, der Magnetismus der Nadel darauf an einer Spiegelbussole geprüft, die Nadel nun auf unmagnetischer Unterlage im magnetischen Aequator mit einem unmagnetischen hölzernen oder messingenen Gegenstande geklopft, und ihr Magnetismus wieder an der Spiegelbussole geprüft.

Die nächstfolgende Tabelle enthält die Resultate. Die erste Colonne giebt die Stärke des Stromes nach den Angaben des Luftthermometers, die zweite den Magnetismus vor dem Klopfen in Scalentheilen der Spiegelbussole. (Der Mittelpunkt der Nadel war vom Mittelpunkt des Magnetspiegels 20^{mm} entfernt; die Verticalebene des Spiegels ging durch diese Verbindungslinie, und die Axe der Nadel war zu dieser Ebene senkrecht.) Die dritte Colonne den Magnetismus nach dem Klopfen; das negative Vorzeichen bezeichnet, dass der Magnetismus anomal war.

den Berbuchtern andereben & Mittel orbien er rote möglich

Batterie von 25 Quadratfus Belegung mit positiver Elektricität geladen. 1877 in 1888 and 1888

corber einen attriceren Magneticums bezesten batte.

erkis pecifi-

49810

estin.

'n

n

e

į.

t-

t,

m

n

8-

ie

n-

18

er t-

og

ar

g-

e-

No.	Ausschlag des Luitthermometers 30 Linien	Ursprünglicher Magnetismus +220	Magnetismus nach dem Klopfen +325
2	84 *	+ 43	+103
3	53 .	+ 64	+106
4	120 "	—630	- 105
5	116 *	-520	-109
6	102 *	-110	+220

pers and dealen Atomgowick and bekannthch Atomsolu-

Batterie von 25 Quadratfus Belegung mit negativer Elektricität geladen.

No.	Luftthermometer	Magnetismus vor dem Klopfen	Magnetismus nach dem Klopfen
dist qu	108 Linien	170	+185
2	120	-400	-290
3	108alabda	2 m - 120 m	+105

Die Versuche zeigen sämmtlich, dass durch Klopsen ein schwacher normaler Magnetismus erhöht wird, dass ein anomaler vermindert oder umgekehrt wird, also im Allgemeinen eine Verstärkung nach dem ersten normalen Magnetismus hin bewirkt wird.

Diese Thatsache erklärt sich nun einfach durch die Annahme, dass bei der Entladung einer Leydener Batterie unter gewissen Bedingungen die Richtung alternirt; und das
Räthsel des anomalen Magnetismus ist somit durch bekannte
Thatsachen bei der Magnetisirung durch galvanische Ströme
erklärt.

moltipliciti or mit 2 oder 1. Was macht man das Atom-

volum den Nati mon (202) gleich dem des Kaliguns (2031)?

Man andriplicity so solt (14) oday unt 2. Der Verfinser sagt und andries vernur dierer Werth bei Kalinm est I sag or bei den den Abragen Einmahrn eine genes Zohl sop, die zu folgender Gleichung zweiten Geredes Vernebegennach geben.

Hier ist num k cheufalls jones obige q, nur für ein bestimm-

XVI. Kurze Bemerkungen zu Hrn. Dr. Fleck's "Beziehungen zwischen Atomgewicht und specifischem Gewicht" in Bd. 117 S. 132 dieser Annalen; von F. Mohr.

Der Quotient aus dem specifischen Gewichte eines Körpers und dessen Atomgewicht wird bekanntlich Atomvolumen genannt und durch die (a. a. O. S. 133) aufgeführte Formel

W

sel Se

ne

die

sta

k

118

ste

d.

ist

m

ge

sp

V

cif

en

dé

fa

A

C

ah

ke ni

G

V

ausgedrückt, wo a das Atomgewicht und a das specifische Gewicht bedeutet. Dieser Satz bedarf keines Beweises, denn es liegt in der Natur der Sache, dass man den Raum erhält, wenn man das absolute Gewicht durch das specifische dividirt, sowie denn jede Gleichung nichts anderes ist, als der mathematische Ausdruck für wirkliche Beziehungen. Nun ist diese Größe q oder das Atomvolum, bei den verschiedenen Elementen verschieden (nicht variabel, wie es S. 133 heisst), und er soll zu einer constanten Größe k werden, "sobald man dem Werth a einen variabelen Factor n beifügt «, Auch hier ist wohl gemeint, dass der Factor n einen verschiedenen, dann aber nicht mehr variabelen Werth haben soll. Es ist nichts einfacher, als einen jeden Werth durch Zusatz eines passenden Factors in einen anderen zu verwandeln. Wie macht man 4 gleich 2? Man multiplicirt es mit 2 oder 1. Wie macht man das Atomvolum des Natriums (292) gleich dem des Kaliums (584)? Man multiplicirt es mit 584 oder mit 2. Der Verfasser sagt nun, »das, wenn dieser Werth bei Kalium = 1 ist, er bei den übrigen Elementen eine ganze Zahl sey, die zu folgender Gleichung zweiten Grades Veranlassung (?) gebe:

$$\frac{an}{a^2} = k^2 \alpha \quad . \quad (2)$$

Hier ist nun k ebenfalls jenes obige q, nur für ein bestimm-

tes Element, Kalium, gemeint, und drückt man diefs mit Worten aus, so heifst es a 2 nov dietliche 7 and ode alah

(Atomyolumen des Kaliums)² = Atomgewicht, st.

Es ist aber eine bis jetzt ungebräuchliche Art mathematischer Ableitung, dass man in einer Gleichung auf der einen Seite den ganzen Ausdruck, auf der anderen nur den Nenner quadrirt, dass man auf der einen Seite keinen Factor, auf der anderen den Factor n hinzusügt. Offenbar ist jetzt die Gleichung falsch. Setzt man in die erste Gleichung k statt q, was zulässig ist, weil q der allgemeine Ausdruck, k aber nur das q des Kalium bedeutet, so hat man

richtete Gabhaule der berneren Entwickelung genauer zu betrachten: ;
$$^2k = \frac{1}{\epsilon_s}$$
 branchten in $k = \frac{1}{\epsilon_s}$

stellt man mit der zweiten Gleichung zusammen, so ist

)

n

n 1-

r

t,

u

$$\frac{an}{s^2} = \frac{a^2}{s^2}, \text{ also } a = n,$$
d. h. der Factor ist immer gleich dem Atomgewicht. Das

ist eine nothwendige Folge der falschen Gleichung, wenn man auf die unzweifelhaft richtige erste Gleichung zurück-Was soll man sich aber unter dem Quadrat des spec. Gewichts oder des Atomgewichts vorstellen? Der Verfasser hätte doch "die Veranlassung «, welche das specifische Gewicht in der sonderbaren Gestalt eines Quadrats erscheinen lässt, etwas näher erörtern müssen, da man aus der Gleichung (1) niemals auf die Gleichung (2), welche falsch ist, kommen kann. Der Verfasser betrachtet den Ausdruck a als eine Cotangente, worin a die Abscisse und s die Ordinate vorstellt. Diese Ansicht ist ebenfalls falsch. Contangente ist allerdings der Quotient zweier Größen, aber solcher, die immer dasselbe Verhältniss zu einander haben, und die einzeln jeden beliebigen Werth annehmen können, wenn der andere den entsprechenden Werth annimmt. Nun sind aber Atomgewicht (a) und specifisches Gewicht (s) constante Größen, die nicht jeden beliebigen Werth annehmen können. Im Fall nun alle Atomvolumen (q) einander gleich wären (was sie aber nicht sind), dass also das Verhältnis von s zu a immer dasselbe wäre, so würden die verschiedenen Werthe von q Punkte derselben Cotangente seyn, aber niemals daraus eine zusammenhängende gerade Linie hervorgehen.

für

fle

sta

M

de

1816

M

als tur

sch

die

de

no

tus

ch

er

Ha

re

gr

se

die

ter

id

Im späteren Verlauf des Aufsatzes erscheint der Werth $\frac{a\pi}{s^2}$ als Parabel, und es ist auch wieder sehr erklärlich, weil in der zweiten Gleichung eine der Variabeln s quadrirt worden ist, die andere a aber nicht, und die Formel der Parabel $y^2 = px$ ist. Da aber die zweite Gleichung eine Ungleichung ist, so iat es wohl überflüssig, das darauf errichtete Gebäude der ferneren Entwickelung genauer zu betrachten.

XVII. Zur Charakteristik der Mineralspecies
"Anhydrit"; von Dr. Albrecht Schrauf.
(Mitgetheilt vom Hrn. Versasser aus Bd. 46 der Sitzungsberichte der

stellt men mit der zweiten Cleiconne zusammen, so ist

(Mitgetheilt vom Hrn. Verfasser aus Bd. 46 der Sitzungsberichte der Wiener Academie.)

Dr. Fuchs in Clausthal hat in der berg- und hüttenmännischen Zeitung vom 28. Mai 1862 einen Fund von Anbydritkrystallen von Stafsfurth am Harz bekannt gemacht,
welche Krystalle mit Schwerspath isomorph seyn sollen.
Derselbe sandte einige an das k. k. Hof-Mineraliencabinet
und durch die Güte des Hrn. Directors Dr. Moritz Hörnes erhielt ich dieselben zur näheren Untersuchung.

Die Krystelle kommen in salzhaltigem Gyps eingewachsen vor und bilden eine Combination des Prisma (011) mit dem Doma (210). Die Flächen (011) sind rauh und matt, die von (210) sehr gestreift, oftmals treppenförmig gekrümmt. Fuchs nennt die Fläche (011) d, und (210) M und giebt für $dd = 84\frac{1}{2}$ °, für MM = 110° als annäherungsweise mit dem Anlegegonjometer erhalten an.

Meine Messungen ergaben für (011) (011) = 85° für (210) (210) = 60°, letztere Messung mit dem Reflexionsgoniometer an kleinen nicht treppenförmigen Krystallen erhalten. Diese letzterwähnte Ausbildungsweise von M an allen größeren Krystallen ist Ursache der Variation des Winkels und der Angabe von Fuchs.

Meine Winkelmessungen stimmen mit den Angaben Miller's überein:

arp line	M	Miller.		
(011)	(011)	= 85°	8	40 34'
(210)	(210)	= 60	5	8 40

ash Jalifna

nal gib (n

Diese Flächen d und M sind ferner sicher der Ordnung der Prismen angehörend, da die Spaltungsrichtungen sich als normale Abstumpfung der Kanten erweisen. Die Spaltungsrichtungen sind in der Leichtigkeit, sie nach den verschiedenen Pinakoldflächen zu erhalten, kaum zu unterscheiden, doch fand ich im Gegensatz zu Fuchs auch an diesen Krystallen die Beobachtungen Miller's bestätigt, welcher die schwerer zu erhaltende Theilbarkeit parallel der Fläche 0 1 0 angiebt.

Die zwei Flächen d und M sind bisher am Anhydrit noch nicht beobachtet, und so wie der säulenförmige Habitus für denselben neu.

Diese besprochenen krystallographischen Verhältnisse weisen vollkommen auf die Meinungen Miller's hin, welcher gegen die Isomorphie mit Schwerspath sprach; ebenso ergiebt sich aus allen folgenden Untersuchungen, dass die Harzer Anhydritkrystalle mit denen von Aussee ident sind.

Fuchs erhielt als Resultat einer Analyse schwefelsauren Kalk mit nur 0,5 Proc. Wasser; ich fand die Dichte eines großen Krystalles von Staßfurth = 2,983, eines von Aussee = 2,956. Die Härte beider ist nahe 3, doch scheinen die Krystalle von Aussee etwas schwerer spaltbar und härter zu seyn.

Die optischen Verhältnisse beider zeigen sich ebenfalls ident.

Nach den Untersuchungen von Grailich und Lang') ist die Orientirung für die Krystalle von abe und der scheinbare Axenwinkel AB = 70 bis 72°; die Untersuchung von Platten aus Stafsfurther Krystallen gespalten ergab mir dasselbe Resultat und zwar so gleichförmig, dass sich durch die optischen Phanomene der Fundort nicht unterscheiden läsat. Die Axen liegen in der Zone (210) (210) und die erste Mittellinie coıncidirt mit (010). Aus dieser vergleichenden Charakteristik ergiebt sich hiemit die Identität der Krystalle vom Harz mit denen von Aussee. An Exemplaren des ersten Fundortes hat aber Hausmann 2) die Isomorphie mit Schwerspath nachzuweisen gesucht; seine angegebenen Winkel sind wohl nicht vollkommen übereinstimmend mit den von Fuchs, allein die säulenförmige Form beider lässt erwarten, dass nur die treppenförmige Ausbildung Ursache der Discordanz der durch das Anlegegoniometer erhaltenen Winkel ist.

b

ti

ei

(1

34

W

de

bi

F

g

SC

se

i

J.

91

,13

.10

-1

ĠŢ.

-10

208

-[]

ilo

Es folgt somit aus meinen Beobachtungen, dass 1) die Anhydrite vom Harz mit denen von Aussee in ihren physikalischen Eigenschaften vollkommen übereinstimmen, 2) einen für Anhydrit vollkommen neuen Habitus mit neuen Flächen bilden, 3) dass deren Winkel von den Miller'schen Angaben ableitbar sind, 4) es bestätigt sich die von Hausmann für die Harzer Krystalle angegebene Isomorphie mit Schwerspath nicht, wenn man nicht zu einer complicirten Transformation der Indices schreiten will.

Was diesen letzten Punkt und die hiefur nöthigen Quellen betrifft, so kann ich nur auf die oben citirte Untersuchung und Messung (von Aussee-Anhydriten) von Grailich und Lang verweisen.

Ich bemerke nun schliesslich, das die Messungen von Hauy, welche mit den späteren genauen Miller'schen nicht übereinstimmen, ebenfalls an Exemplaren von Aussee durchgeführt wurden.

¹⁾ Sitzungsher. d. k. Akad. d. Wissensch., Wien, XXVII, 2.

²⁾ Pogg. Ann. Bd. 83, S. 572.

XVIII. Notiz über den Farbstoff einiger Edelsteine; con J. Schneider.

(Anseiner com Hen. Verf. filtersandten Ablandlane im Runer and C. Mit Bezug auf die Entdeckung Tournet's, dass die Farben einiger der Siciliumgruppe angehörigen Edelsteine flüchtigen Kohlenwasserstoffverbindungen zuzuschreiben seyen, erlaube ich mir zu bemerken, dass ich bereits im Bde XCVI (1855) S. 282 dieser Annalen auf die in verschiedenen Quarsen enthaltenen Kohlenstoffverbindungen hingewiesen habe '), von welchen Verbindungen nicht blos die Färbung, soudern auch der beim Aneinanderreiben solcher Quarze bemerkbare eigenthumliche Geruch herzuleiten sevn wird. Daher wird denn auch die Anwesenheit solcher Kohlenstoffverbindungen, welchen die kieseligen Mineralien, die derben sowohl wie die krystallinischen, in vielen Fällen ihre Farben verdanken, durch jenen, dem beim Verbrennen organischer Stoffe ähnlichen Geruch angezeigt, und es er scheint bemerkenswerth, dass ich diesen brenzlichen Geruch selbst bei verschiedenen Graniten deutlich wahrgenommen sunkeit von Eisen im der Atmanphäre der Mans, der Vaded

1) Seitdem hat bekanntlich B. Lewy (Annal, de chimie et de phys. Ser. III. T. LV (1858) p. 5 durch Analyse dargethan, dass der Farbstoff des Smaragds organischer Natur ist. Er fand als Mittelwerth in diesem Edelstein 98,22 mineralische Substanz, 1,66 Wasser und 0,12 organische Substana, und die Zusammensetzung dieser letateren bei vier Analysen:

Kohlenstoff 0,09 0,06 0,07 0,08

VVasserstoff 0,05 0,03 0,04 0,05.

P.

sleven dieser Lamen und deuen des Kirchhoff'schen Spec-

trums von Chemikulien zeigt, dals Eisen hüchst wahrscheinheh die Heopholle in den Amosphären aller dieser Sterne spielt. Eine thoughing der Donati'erhen Spielren (a Dofialt) der eisteren 10 Sterne differiet nur nogemein wenig (bei Ainir nur 5 Bagensel, unden) von Franghofer's Eldes Sonnenspectrums, in welche Gegend hesunders viele Eisenlinien birebhoff's lalien. Ein canz directer Vergleich

n

XIX. Ueber das Farbenspectrum; con Sigmund Merz in München.

18

ei

g

n

d

eı

fa

8

st

ta

m

de

m

H

di

SI

ro

et

ni

la

D

M

th

un

ge

W

ch

Be

sic

lic

ga

kö

(Aus einer vom Hrn. Verf. übersandten Abhandlung im Kunst- und Gewerbeblatt d. polytechn. Vereins für d. Königr. Bayern, Oct. 1862).

hen einlicer der Sieflungerunge aufgebörigen Eriekteine flüch

tisen hablenwaserstolfreibuchnigen zuzus meilien ges Als Fraunhofer das Licht der Sterne mittelst der von ihnen erzeugten prismatischen Spectren verglich, galt es wohl nur die Identität vom Lichte der Sterne mit dem der Sonne zu erweisen. Die von ihm gemachten Messungen der Lage einzelner Linien setzen uns aber zugleich schon in den Stand, die Gegenwart von Natrium in der Atmosphäre des Mars, der Venus, des Pollux, Prokyon, Beteigeuze (a Orionis), der Capella, alle die Spectra der genannten Sterne zeigen die Linie D des Sonnenspectrums, zu erkennen. Die Identität der Linien E und b im Spectrum des Mars, der Venus, der Capella und Beteigeuze mit den gleichen Linien des Sonnenspectrums und den Eisenlinien von Kirchhoff ist ferner ein Beweis für die Anwesenheit von Eisen in der Atmosphäre des Mars, der Venus, Capella und Beteigeuze. Eine Fortsetzung der Fraunhofer'schen Sternspectralvergleiche unternahm ganz neuestens Prof. Donati in Florenz (Memorie astronomiche del Prof. Giovan Battista Donati, Firenze 1862). Derselbe bestimmte die Lage mehrerer Linien des Sirius, der Vega, Prokyon, Regulus, Fomalhaut, Castor, Atair, Capra, Arctur, Pollux, Aldebaran, Rigel und Antares. Ein oberflächlicher Vergleich dieser Linien mit denen des Kirchhoff'schen Spectrums von Chemikalien zeigt, dass Eisen höchst wahrscheinlich die Hauptrolle in den Atmosphären aller dieser Sterne spielt. Eine Hauptlinie der Donati'schen Spectren (a Donati) der ersteren 10 Sterne differirt nur ungemein wenig (bei Atair nur 5 Bogensekunden) von Fraunhofer's F des Sonnenspectrums, in welche Gegend besonders viele Eisenlinien Kirchhoff's fallen. Ein ganz directer Vergleich ist wohl erst möglich, wenn einmal Kirchhoff's Linien durch ihre Brechungswinkel bestimmt sind.

Die Pracht des Kirchhoff'schen Sonnenspectrums ist eine entzückende. Die Sichtbarmachung so vieler Linien gelang ibm durch Anwendung mehrerer Prismen, deren eines, vermöge seiner neuen Brechung, das Spectrum des anderen wieder verbreitert. Als besondere Merkwürdigkeit erscheint uns dabei gleich auf den ersten Blick die dreifache Linie D, die selbst Kuhn entgangen war, wie D überhaupt nur als Doppellinie galt. Die Richtigkeit der Beobachtung können wir durch eigene Beobachtung vollends bestätigen. Es dürfte diess deshalb beachtenswerth erscheinen, als wir auf ganz auderem Wege zum gleichen Resultat gelangten. Schon 1850 machte Brewster darauf aufmerksam, wie durch größere Prismen die dunklen Streifen des Sonnenspectrums in Linien aufgelöst werden können, ähnlich wie Nebelflecke in Sterne aufgelöst werden durch mächtigere, lichtstärkere Teleskope, und wir versuchten die Herstellung eines Prismas von 60° brechendem Winkel, das einen Lichtbüschel von 43 Linien durchzulassen im Stande war. Demgemäß war es möglich, auch ein Fernrohr mit entsprechend größerer Objectivöffnung und einer etwa 50 maligen Vergrößerung anzuwenden. Die dritte Linie D ward dadurch mit äußerster Schärfe beobachtet. Sie lag zwischen den beiden stark gezeichneten Gränzlinien der Doppellinie D als schwacher Streifen fast mitten inne. Die Methode von Kirchhoff behält nur den scheinbaren Vortheil, dass sich die Elemente beliebiger vermehren lassen und der Brechungswinkel solcher Art leichtlich über 180° gebracht werden kann. Bei 270° brechendem Winkel gewöhnlicher Fraunhofer'scher Prismen von etwa 45° brechendem Winkel entdeckten wir eine zweite Zwischenlinie D. Bei elf Prismen oder einem Winkel von etwa 480° zeigten sich fünf Linien zwischen den beiden Linien D. Einschließlich dieser besteht D somit aus sieben Einzellinien, zwei ganz breiten, zwei breiteren und drei feinen Linien. Wir können aber auch beifügen, dass es uns ganz jüngst glückte,

18

f.

D,

x,

r-

C-

nne

o-

es

n-

ch

30

13.0

no

Ba

H

we

ser

un

0.70

89 .

nal

Ku

de

we

F

die Linie D in füuf Linien aufzulösen, als wir das Prisma von 43 Linien in den entsprechenden Operschnitt des aus einem 34 Linien Oeffnung haltenden Spaltfernrohrs tretenden Strahlenbundels stellten und sie bereits als eine dreifache sieher erkannten, als wir unter gleicher Berücksichtigung ein Prisma von nur 19 Linien Oeffnung benutzten. Nachdem also ein einziges Element schon ein dem Kirch hoff'schen Spectrum mindestens aequivalentes Spectrum zu erzeugen im Stande ist, wenn es dem Beobachtungsfernrohr einen hinreichenden Lichtbüschel zu senden vermag, so steht immer noch zu hoffen, dass eine Trennung feinerer Linienbüschel leichter und bestimmter durch Vergrößerung der Apparate zu erreichen ist. Wir beabsichtigen daher noch die Herstellung weiterer großer Prismen, um so im Sinne Brewster's die Spectralbeobachtungen wieder aufzunehmen, und behalten uns vor. über das Ergebnis seiner Zeit zu berichten wie begehlten der beiten aufgelout wie der nath machtigare, liebistarkere Telestrope, and wir versuchten die

an nesseluzation entil St nov. ledereddad name selnad nesseluzation Ein Paar neser Barometer. ". sland entertent punglichter de constant enter bestere bester bestere best

Herstellung eine Prismss von 600 brechendem Winkel.

Unter der nicht eben großen Anzahl physikalischer Instrumente von neuer Einrichtung, welche auf der letzten Industrie-Ausstellung zu London vorhanden waren, befanden sich zwei Barometer, beide zu dem Endzweck construirt, die Veränderungen des Luftdrucks in vergrößertem Maaßstabe zu zeigen. Als Meßinstrumente haben dieselben freilich keinen Werth, sind aber doch durch ihre Construction nicht ohne Interesse.

Das erste derselben, angeblich von einem Hrn. Whiting in Dundalk herstammend, ist als eine Abänderung des konischen Barometers von Amontons zu betrachten. Statt aber konisch zu seyn, ist es aus zwei cylindrischen Theilen zusammengefügt, von denen der obere ab, wie umstehende Figur zeigt, etwas enger ist als der untere bc. Der

erstere ist oben zugeschmolzen, der letztere unten offen, aber abgesperrt durch eine Elfenbeinplatte p, die der Quecksilbersäule, welche die Röhre ac bis h füllt, als beweglichen Boden dient. Diese Platte schliesst nur locker, damit keine Reibung stattfinde, aber doch so, dass kein Ouecksilber aussließen kann; und sie wird durch ein kurzes, oben kugelförmig erweitertes hohles Glasröhrchen g, welches in das Quecksilber hineinragt, mit diesem in steter Berührung gehalten. Diese Einrichtung gestattet, der Quecksilbersäule einen weit größeren Durchmesser, und mithin auch eine weit größere Beweglichkeit zu geben, als beim Amontons'schen Barometer möglich ist. Der untere Theil bc kann 6 bis 8 Linien im Durchmesser halten.

> Im Uebrigen ist das Spiel des neuen Instrumentes dasselbe wie das des älteren; und es ist leicht einzusehen, dass sich die Verschiebungen der oberen Quecksilberkuppe h, theoretisch ge-

nommen, in beliebigem Grade gegen die Veränderungen des Barometerstandes vergrößern lassen. Bezeichnen nämlich H und h die Höhen der Quecksilbersäule im engeren und weiteren Theile der Röhre, q und Q die Querschnitte dieser Theile, V das constante Volum der Quecksilbermasse, und P den Barometerstand, so hat man: 7 and Malanaged

Hq + hQ = V; H + h = P,

und daraus nach Differentiation also so laber unbeihall auf.

h

The ball

2119

B

Jan

on, data es nor weats
$$(\underline{Q} \cap h_{\text{old}}) = \underline{H} h$$
 saterders, de men die riecklenigen Range av $\underline{Q} = \overline{Q} = \overline{\overline{Q}} + \underline{H} h$ and Rober and Rober

Je mehr also der obere Querschnitt q dem unteren Q nahe kommt, desto größer wird dH, die Verschiebung der Kuppe h, gegen dP, die Veränderung des Barometerstandes; und umgekehrt, je kleiner q gegen Q ist, desto mehr werden dH und dP einander gleich. mow aus ein sale

Es ist auch leicht einzusehen, weshalb ein Heberbaro-Poggendorff's Annal. Ed. CXVII.

meter mit ungleich weiten Schenkeln diese Erscheinung nicht darbieten kann. Denn für dasselbe hätte man

$$Hq + hQ = V$$
; $H - h = P$,

also

$$\frac{dH}{dP} = \frac{Q}{Q+q},$$

wonach dH nur zwischen den Gränzwerthen $\frac{1}{2}dP$ und dP schwankt, wenn q von Q bis 0 abnimmt.

tes

88

Io

Sp

eir

ge

die

201

ger

als

Ap

Ze

me

sel

da

leu

WU

ZU

zu

ein

tra

Ac

An

gen

de

zur 1)

Das zweite Barometer ist von Richard Howson, Ingenieur zu Middlesborough-on-Tees, erfunden und im Report of the British Association etc., held at Manchester 1861, Notices p. 64 beschrieben.

Es ist ein Gefässbarometer mit beweglichem Gefäs. In einer geraden Röhre von überall gleichem Durchmesser und etwas größerer Länge als die gewöhnliche Barometerröhre steckt nämlich ein nahe ebenso langer hohler Stab (stalk), der fest verbunden ist mit einem cylindrischen Gefäs, welches das untere Ende der Röhre umgiebt. Der ringförmige Raum zwischen dem Stab und der Röhre, und der zwischen Röhre und Gefäss sind mit Quecksilber gefüllt. Der sonach von diesem Quecksilber umgebene Stab trägt durch seine Schwimmkraft das Gefäs, und da das Gewicht dieses Gefässes veränderlich ist, indem darin mehr oder weniger Quecksilber eintritt, je nachdem der Luftdruck ab- oder zunimmt, so sinkt und steigt das Gefäss und bewirkt solchergestallt eine Verschiebung der oberen Quecksilberkuppe, die größer ist als die Veränderung des Barometerstandes. Der Erfinder sieht es als einen Vorzug dieses Instrumentes an, dass es nur wenig Quecksilber erfordert, da man die ringförmigen Räume zwischen Stab und Röhre und Röhre und Gefäss nur schmal zu nehmen braucht; indess wird es dadurch offenbar an Empfindlichkeit verlieren, und überhaupt kann dieses Instrument wegen seiner complicirteren Construction nicht auf das Interesse Anspruch machen, welches das erstere wenigstens in theoretischer Hinsicht besitzt.

XXI. Anomale Dispersion des Ioddampfes; con Hrn. F. P. Leroux. (Compt. rend. T. LV p. 126)

Der Ioddampf dispergirt das Licht umgekehrt wie alle bisher untersuchten Substanzen, d. h. ein mit Ioddampf gefülltes Prisma bricht die rothen Strahlen stärker als die blauen.

Bei meiner ersten Mittheilung über diesen Gegenstand ') sagte ich, dass, wenn ich das Prisma meines Apparats mit Ioddampf gefüllt hätte, das Bild einer stark beleuchteten Spalte aus zwei verschiedenen übereinandergelagerten Theilen, einem blauen und einem rothen, zu bestehen schien. Seitdem gewahrte ich, dass die Ordnung dieser beiden Farben nicht die ist in den Spectren aller bisher untersuchten Substanzen. Ich wollte indess dieses, allen bisherigen Beobachtungen so widersprechende Resultat nicht eher veröffentlichen. als bis ich es in seinem ganzen Detail studirt, und meine Apparate so eingerichtet hätte, dass ich einige Personen zu Zeugen des Phänomens machen könnte.

Nach verschiedenen Versuchen hatte ich zunächst Prismen aus Porzellan ansertigen lassen, da die aus Metall, selbst vergoldetem oder emaillirtem, der Wirkung des Ioddampfes nicht widerstanden. Ich musste darauf mein Beleuchtungssystem so einrichten, dass die Undurchsichtigkeit des Ioddampfes durch eine hinreichende Lichtintensität überwunden wurde. Um meine Versuche gegen jeden Einwand zu sichern, wurde ich dann veranlasst, die Erscheinungen zu studiren, welche man beobachtet, wenn man ein durch eine kleine Anzahl einfacher Lichter beleuchtetes Bild betrachtet. Ich batte dadurch Gelegenheit, den Mangel an Achromatismus im Auge zu bestätigen und daraus eine große Anzahl von Folgerungen zu entwickeln. Es ist das der Gegenstand einer Arbeit, die jetzt ausführlich in den Annales de chimie et de physique gedruckt wird.

Folgendes sind nun die verschiedenen Versuche, welche ich zur Bestätigung der angekündigten Thatsache angestellt habe.

8. 28

e

28 r-

1-

¹⁾ Compt. rend. T. LI p. 171 et 800.

1. Der beobachtete Effect hängt nicht ab von einer besonderen und zufälligen Anordnung des Apparates oder der das Prisma verschließenden Gläser, weil verschiedene Prismen, verschlossen durch verschiedene Gläser, stets dasselbe Resultat geben.

2. Ein Glasprisma, welches eine gleichsinnige und beinahe gleich große (etwa 11 Min. betragende) Ablenkung wie das Ioddampf-Prisma gab, achromatisirte das Bild nabezu; die Dispersion des Ioddampfes ist also die umgekehrte von der des Glases.

3. Beleuchtet man die Spalte meines Collimators mit dem Roth und dem Blauviolett, welche aus der Dispersion von Sonnenlicht durch ein Flintglasprisma entspringen, so sieht man das rothe und das blaue Bild an verschiedenen Orten entstehen. Ein ähnlicher Versuch läst sich mit farbigen Gläsern anstellen. Dies zeigt, das im Ioddampf die Brechbarkeit des rothen Strahls wirklich größer ist als die des blauen. Man kann also das Phänomen nicht durch eine Umwandlung der Strahlen erklären, weil das Licht, welches roth in das Prisma eintritt, auch roth aus demselben austritt, und umgekehrt.

4. Befindet sich das Prisma in Luft, so complicirt sich der Effect durch die Dispersion in diesem Mittel; allein ein directer Versuch hat mir gezeigt, dass die unter diesen Umständen von der Luft erzeugte Dispersion nur einige Sekunden beträgt, während die des Ioddampses etwa 30 Sek. ist.

Das Dispersionsvermögen verändert sich in umgekehrtem Verhältnis mit der Temperatur.

Außer den rothen und blauen Strahlen lässt das Iod auch die ultravioletten durch; auch erhöht es die Nettigkeit des Phänomens, wenn man das Sonnenlicht, welches die Spalte des Collimators beleuchtet, mittelst eines Uranglases reinigt.

de chimic et de physique godruck! wird,

1) Compt. rend. T. L.I. p. 171 et 500,

Namenregister

zum

Jahrgang 1862.

ie

ill and in the second the property of the transmission or an extent the the tip to be a second or the property of Arms his many and bloom the benefit for the

(Die Bände 115, 116, 117 sind durch XV, XVI, XVII beseichnet.)

A

d. Leidor Sott, A. Court, - Lole

Salver of the standard Hermall

Ängström, A. J., Ueb. d. Fraunhofer'schen Linien im Sonnenspectrum XVII, 290.

Aubert, H., Untersuch. über die Sinnesthätigk. d. Netzhaut XV, 87 u. XVI, 249. — Ueber subjective Licht-Erschein. XVII, 638.

B

Baumhauer, E. H. v., Ueber d. Badesalz u. d. Mutterlauge aus d. iodhalt. Wasser d. Dessa Molong XVI, 365.

Baumhauer, E. H. v. u. Seelheim, F., Chem. Untersuch. d. Meteorsteins v. Uden, XVI, 184.

— Ueb. e. für e. Meteorstein gehaltn. Gesteinsmasse XVI, 189.

Beetz, W., Ueb. d. Farbe d. Wassers XV, 137. — Ueb. d. elektr. Leitungsvermögen der Flüssigkk. XVII, 1.

Berger, Ueber d. Grundeis-Bildung XVII, 615.

Börsch, O., Widerleg, e. von J. Heussi vorgeschlagn. Verbessr. an Repetitionstheodolithen usw. XVII, 342. Böttzer, R., Ueb, d. Bildung v.

Böttger, R., Ueb. d. Bildung v. Ozon auf chem. Wege XVII, 188. Bohn, C., Zur Polarisat. d. Lichts durch einfache Brech. XVII, 117. Boltze, H., Ueb. d. verkehrte Bild beim Hohlspiegel XVII, 348. Bose, M. v. siehe Matthiessen. Buchner, O., Die Meteoriten in Wien u. London XVI, 637. Bunsen, R. u. Roscoe, H., Photochemische UntersuchungenXVII, 529.

Buttel, P., Elektr. Iodfiguren XVII, 302.

C.

Chadbourne, P. A., Wirk degepülv. Eises auf d. Sieden in Glasgefüßen XVI, 640. Chandler, C. F., Neues Metall im gediegn. Platin vom Rogue River XVII, 190. Christoffel, E. B., Ueb. d. Dispersion d. Lichts XVII, 27. Clausius, R., Ueb. d. Wärmeleitung gasförm. Körper XV, 1. -Ueb. d. Anwend. d. Satzes von d. Aequivalenz d. Verwandlungen auf d. innere Arbeit XVI, 73.

D.

Dahlander, G. R., Ueb. d. Einfluss d. Unebenheiten d. Erdoberfläche u. d. Meeresboden auf d. Niveau - Verändr. d. Meeres XVII,

Dammer, O., Fluorescenz der Wärme XV, 658.

Dove, H. W., Ueb. d. Hörbarmachen v. Beitonen durch Interferenz XV, 650.

Dronke, A., Verhalt. e. homoge-nen isotrop. Ellipsoïdes im homogen. magnet. Felde u. Ableit. d. magnet. Inductionsconst. aus demselb. XVII, 437.

Dub, J., Ueb. d. Gesetze d. Magnetism. bezügl. einiger von Wiedemann erhobn. Bedenken XV, 198. — Siehe Wiedemann. Duvernoy, Ueb. d. Ausdehn. d. Wässers b. Gefrieren XVII, 454.

Bour, M. v. sinhe Matthfessen. Buckner, O., 18. Betouden in Wise a. London XXX, 637.

Elsner, C., Ueb. e. auf Ailotropie begründete verschiedenfarb. kiesels. Bleiverbind. XV, 508. Emsmann, H., Das Typoskop XV. 157.

Engelbach, Lithium und Strontium im Meteorstein v. Capland XVI, 512.

Chedbourne, P. A., Wirk, de geplity Eises 3 d Sieden in

Feddersen, W., Ueb. e. eigenthuml. Stromtheilung b. Entlad.

d. Leidner Batt. XV, 336. - Ueb. d. elektr. Flaschen-Entlad, XVI, 132.

Ä

e

H

H

H

V 3

H

. V

Ja

X

Ka

li

V

1

81

X Ke

3

Kε

80

80

80

Kr

CU X

La

E

E X Pe

K M

Fizeau, H., Untersuch. üb. mehre Erscheinungen bei d. Lichtpolarisat. XVI, 478 u. 562. - Ueb. d. Licht des in d. Lust verbrennenden Natriums XVI, 492.

Fleck, H., Ueb. einige neue Bezieh. zwisch. Atomzahl und spec. Gew. d. Elemente u. einfach. Verbindd. XVII, 132.

Frankland, E., Ueb. d. Einfluss d. atmosphär. Drucks auf einige Verbrennungs-Erscheinungen XV, 296.

Franz, R., Ueb. d. Diathermansie d. Medien d. Auges XV, 266.

(Due Hande 130 (15, 117 cind)

Gallois, F. L. v., Der Präcisirungsbogen an analyt, u. anderen Waagen XVI, 339.

Geifsler, Seine Quecksilber-Luft-pumpe XVII, 610.

Giles, B. W. u. Vincent, Ch. W. Neue Darstell. v. metall. Chrom, Mangan u. Kobalt XVII, 528. Goppelsröder, F., Beitr. z. Studium d. Salpeterbildd. XV, 125. Neues Verfahr., Farbstoffe in ihren Gemischen z. erkenn. XV.

487. Grandeau, L., Ueber d. Gegenwart des Rubidiums in gewissen Vegetabilien XVI, 508.

Grüel, C. A., Vortheilhafte Dar-stell. d. Kienmayer'schen Amalgams XVII, 527.

Majargaicina v. Horn, XVI, 184

Hankel, W., Maalsbestimmungg. d. elektromotor. Kräfte XV, 57. -Ueb. d. phosphor. Leuchten des Fleisches XV, 62.

Heintz, W., Ueb. dem Ammoniaktypus angehörige Säuren XV, 165. - Ueb. d. Diglycolsäure XV, 280 u. 452. — Ueb. e. neue Aminsäure XVI, 632.

Henrici, F. C., Kl. Versuche üb. elektr. Erscheinungen XVII, 175.

Heussi s. Börsch. Holtz, H., Ueb. d. Durchbohren von Glas mittelst Reibungs-Elektr. XVI, 507.

Hoffmann, H., Ein Diffusionsversuch XVII, 263.

where keeplalt Avi. 322.
Die Lebre was in birching and Furbencertenning & Light pare Jackson, Ch., Ueb. e. zu Dhurmsalla in Indien gefalln. Aërolithen XV, 175.

theorie a. d. Spanningsgesetz d. Green XVI, 424. Rinda, P., Die Mchangigh, elektra-Serdina von d. born ihren beiblieorm ibres Schlie

Karsten, H., Ueb. d. Wirk. plötzlicher, bedeutender Temperaturverändr. auf d. Pflanzenwelt XV, 159. - Zur Kenntn. d. Verwesungsprocesses XV, 343.

Kesselmeyer, Ueb. d. angebl. Meteorstein v. Lons-le-Saulnier, XVII, 526.

Kefsler, F., Berichtigung XVII,

٧,

n-

n

ıl-

Koosen, J. H., Ueb. d. Unter-schied. d. Wärmestrahl. in geschloss. Thälern u. auf Hochebe-

nen. XVII, 611. Kremers, P., Ueb. d. Volumscurven der gesätt. Salzlösungen XV, 397. 431 m 557: VVI, 113.

Lamont, J., Zusammenhang zw. Erdbeben u. magnet. Störungen XV, 176. — Ueber d. Beob. d. Erdstroms in Telegraph. Linien XVI, 361. — Ueb. d. zehnjähr. Periode in d. tägl. Beweg. d. Magnetnadel u. d. Bezieh. d. Erdmagnetism. zu d. Sonnenslecken XVI,

Lamy, A., Vom Daseyn e. neuen Metalls, des Thalliums XVI, 495. Landolt, H., Ueb. d. Brechungsexponenten flüss. homolog. Ver-

bindd. XVII, 353. Leroux, F. P., Anomale Dispersion des loddampfs XVII, 659. Liphart, v., Ueb. d. Magnetisirung v Stahlnadeln durch d. Entladungsstrom d. Leydner Batterie XVI, 513.

Lippich, F., Ueb. d. transversal. Schwingg. belasteter Stäbe XVII,

Logeman, Große Magnete desselb. XVII, 192.

Lommel, E., Versuch c. Theorie d. Fluorescenz XVII, 642.

Mach, E., Ueb. d. Aendr. d. Tons u. d. Farbe durch Bewegung XVI,

Matthielsen, A. u. Bose, M. v., Ueb. d. Einfl. d. Temperatur auf d. elektr. Leitungsfähigk. d. Me-talle XV, 353.

Matthiefsen, A. und Russell, W. J., Ueb. d. Ursache d. blasigen Structur des Kupfers XV, 637. Matthiefsen, A. und Vogt, C., Ueb. d. Einfl. von Spuren fremder Metalle auf d. elektr. Leitungsfähigk. d. Quecksilbers usw. XVI,

Melde, F., Neuer Apparat z. Darstell. v. Schwingungscurven XV,

Merz, S., Ueb. d. Farbenspectrum XVII, 554.

Mitscherlich, A., Beitr. z. Spec-tral-Analyse XVI, 499. Möller, K., Ueber d. Einfluß d. Drucks auf d. Löslichkeit einiger Salze XVII, 386.

Mohr, F., Ueb. d. untere Ende d Blitzableiter XVI, 181. - Ueb. d. Entsteh. d. Hagels XVII, 89. -

Kurze Bemerk, zu Fleck's Bezieh. zwisch. Atomgew. u. spec. Gewicht XVII, 648.

Morrem, Ueb. d. Phosphorescenz verdünnter Gase XV, 350.

N.

Nöggerath, Der große intermittirende Wassersprudel zu Neuenahr XV, 169.

O.

Oettingen, A. v., Der Rückstand d. Leydn. Batt., als Prüfmittel für d. Art d. Entlad. XV, 513.

P.

Paalzow, A., Ueb. d. Magnetisirung v. Stahlnadeln durch d. Entladungsstrom d. Leydener Batterie XVII, 645.

Perrot, Apparate, um Verändr. in Größe u. Richtung d. Schwerkraft sichtbar und meßb. zu machen XVI, 511.

Phipson, Gediegn. Zink XVII, 528.

Plettner, T., Entlader für Reibungs-Elektr. XVII, 485.

Plücker, J., Ueber recurrente Ströme u. ihre Anwend. z. Darstell. v. Gasspectren XVI, 27.

0

Quincke, G., Experimentelle Untersuch. über d. Kummer'schen Strahlenbündel XVII, 563.

R.

Rammelsberg, C., Ueb. d. Isomorphie d. Sulfate von Kadmium, Didym und Yttrium XV, 579. —

Ueb. d. iodsaure Natron-Chlornatrium XV, 584. Rath, G. vom, Mineralog. Mitthei-

Sı

8

So

le

Se

E

S

Se 80

di

ti

si

Se

d.

5

Sc

d.

gl

m

M

63

Se

U

S

d.

42

Sc

d.

Se

Se

d. Sir

A

X

M

So

T

De T

lungen XV, 466. — Ueb. d. selensaure Nickeloxyd mit fünf At. Wass. XV, 487 u. XVI, 364. Reichenbach, v., Ueb. d. näheren Bestandthl. d. Meteoreisens (Nadeln, Eisenkügelchen, Mohr) XV, 148. — Do. (Schwefeleisen) XV, 620. — Do. (Graphit, Eisenglas) XVI, 576.

Reusch, E., Ueb. d. Schillern gewisser Krystalle XVI, 392. — Die Lehre von d. Brechung und Farbenzerstreuung d. Lichts usw. in mehr synthet. Form dargestellt XVII, 241.

Reye, Th, Die mechan. Wärmetheorie u. d. Spannungsgesetz d. Gase XVI, 424.

Riefs, P., Die Abhängigk. elektr. Ströme von d. Form ihrer Schliefsung XVII, 417.

Rijke, P. L., Ueber einige Eigenschaft. d. Inductionsstroms XVII, 276.

Rister-Bennat, Ueb. d. Einwirk. des Zinks auf wäßer. schweslige Säure XVI, 470.

Rood, O. N., Ueb. d. Speetr. e. salpetersaur. Didymoxydlös. XVII, 350. — Studium d. elektr. Funkens mittelst Photographie XVII, 595. Roscoe s. Bunsen.

Rose, G., Neue kreisförm. Verwachsung d. Augits XV, 643. — Ueb. d. Asterismus d. Krystalle, besonders des Glimmers und des Meteoreisens XVII, 632.

Rose, H., Chemisch-analyt. Beiträge XV, 494 u. 557; XVI, 112, 352 u. 453. — Ueb. d. Bestimm. d. Salpetersäure XVI, 635. — Ueb. d. Zusammensetz. e. fossilen Eies XVII, 627.

Rothlauf; K., Bestimm. d. magnet. Vertheil. in cylindr. Stahlmagneten mittelst Magnet-Induction XVI, 592.

Rüdorff, F., Ueb. d. Gefrier. d. Wassers aus Lösungen XVI, 55. Russell s. Matthiefsen. S.

Stahlschmidt, C., Notiz über Iodstickstoff XV, 653.

Sauber, W., Brechungs- und Zerstreuungs- Verhältn. einiger organ. u. unorgan. Substanzen XVII, 577.

Schabus, J., Beiträge z. krystallograph. Chemie XVI, 412.

Schaffgotsch, F. G., Ermittl. d. Eigengewichts fester Körper durch Schweben XVI, 279.

Schneider, J., Merkwürd. Erscheinungen bei e. Gewitter XV, 659. — Ueb. d. Erzeug. v. Tönen durch Wärme XVII, 622. — Notix üb. d. Farbstoff einiger Edelsteine XVII, 653.

Schöne, E., Ueb. d. Polysulfurete d. Strontiums u. Calciums XVII, 58.

Schrauf, A., Ueb. d. Abbängigk.
d. Fortpflanz. d. Lichts von d.
Körperdichte XVI, 193. — Vergleich. d. Vanadits mit d. Decloizit XVI, 355. — Siehe Tschermak. — Zur Charakteriatik der
Mineralspecies »Anbydrit« XVII,
650.

Schröder van d. Kolk, H. W., Ueber d. magnet. Störungen im Sept. 1839, XVI, 346. — Ueber d. Abweichungen d. wirkl. Gase vom Mariotte'schen Gesetz, XVI, 429.

Scoppewer, G., Bemerkk. über d. Pulshammer XV, 654.

Seelheim s. Banmhauer.

Segnitz, E., Beitr. z. Lehre von d. Erhaltung d. Kraft XVII, 46. Simmler, R. Th., Beitr. z. chem. Analyse durch Spectralbeobachtt. XV., 242 u. 425. — Vermischte

Mittheilungen XV, 593. Sondhaufs, C., Ueb. d. durch Temperatur-Verschiedenheit sich berührend. Körper verursachten

Töne XV, 71 u. 177. Spörer, G. F. W., Resultate aus Beobachtungen der Sonnenflecke XVII, 509. T

Tschermak, G., Ueb. Schrauf's Vergleich von Zippe's Vanadit mit d. Decloizit XVII, 349.

Tyndall, J., Ueber Strahlung u. Absorpt. d. Wärme durch gasförm. Materie XVI, 1 u. 289.

V

Vincent s. Giles.

Vogel, H., Ueb. d. Zustände des Silbers bei Reduet. seiner Salze auf nassem Wege XVII, 316. — Einfach. Verfahr. mikroskop. Ansichten photographisch aufzunehmen XVII, 629.

W.

Waltenhofen, A. E. v., Ueber J. Kravogl's Quecksilber-Luftpumpe XVII, 606.

Weifs, A., Ueber einige Beobachtungen d. Sonnenspectrums XVI, 191.

Wiedemann, G., Magnet. Untersuchungen XVII, 193. — Ueber d. von Dub aufgestellt. Gesetze d. Elektromagnete XVII, 218. — Siehe Dub.

Wiederhold, E., Ueb. d. Zersetz. d. chlorsaur. Kalis bei niedr. Temperatur durch Braunstein XVI, 171.

Willigen, V. S. M. van der, Die Reflexionsconstanten XVII.

Wittwer, W. C., Ueb. d. Einfl.

Z

d. Gebirge auf d. Winde d. angelinz. Flachlandes XVI, 308.
Wolf, R., Ueb. d. 11 jähr. Periode in d. Sonnenslecken u. erdmagnet. Variationen XVII, 502.
Wood, B., Neues leichtslüss. Metallgemisch. XVII, 351.
Wundt, W., Ueber binoculares Schen XVI, 617. — Ueb. d. Ent-

Tyndatt, J., Ueber Strabbutt in Absorpt: d. Whine durch garfarm Materie XVI. I a. 283.

steh d. Glanzes XVI, 627.

Vacent & Viles
Vagel R. U.S. d Zentimbe As
Silver les Refar, somer Seles
auf sowers Wege XVR, 378
Emisch Vertahr, mikrekep Au
sichter photographisch aufmunch

Valtanhuten, A. E. v., Licher J. Kravenia, Onedwilber-Lute pumpe XVII, and Veria, A., Ucher didge Redhack

101.
Wiederwann, G. Marnet, Cotersationees, XvII, 113. — Coterd. von Dub aufgeschilt, Gegelze

Siele Pab, Wiederhold, E., Ueb & Lerertz, d. chlor var, Kalls bei ziede. Temperatur durch Bramstein XVI.

Willigen, V. S. B. van der, Die Reflexionsconstanten NVII.

Wittwer, W. C. Ceb. d. Einfl.

Zehfufs, G., Ueber e. mechan. Wirk. d. elektr. Funkens XVII, 487.

Zöllner, F., Ueber e neue Art anorthoskopisch. Zerrbilder XVII, 477.

Representation for a Kinger announce Schweizer XV, 279.

Schweizer, J., Strikeren Stocker, Schweizer Stocker, Strikeren Stocker, Striker SV, 250.

630 — Left A. Erreet, V. 250.

durch Warne XVII, 622 — No.

bis üb. A. England sinter field

Sabilité, E. Ueb a Polyaniarela & Strouliums u Cafelung XVII 88

Softwarf A. Con d. Abbungh.
d. Pertulian. d. Lichts von d.
Körperdichte XVI. 193. – Vergerich, n. Vanodis, mit d. Declor
set XVI. 233. – Solide Technimat. – Zur Cherakterisch det
Standarster Arbeiter Standarderisch der
Standarster Arbeiter XVII.

Schröder von d. Kell, M. W., in Cober vir magnet. Stilrengen, in Sept. 1819. r. Leber Sept. 1819. r. Leber de A. Abreckengen, it verst. Garaven Bariotle schen Kossiz, XV., 436.

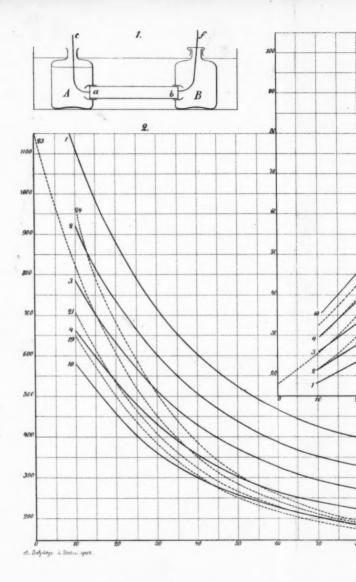
Scopper of A. Hamelk Block & Parkinger Various Swelheling w' Development Swelfiel, L. Belle and & Edulfont U. Keit VIII et

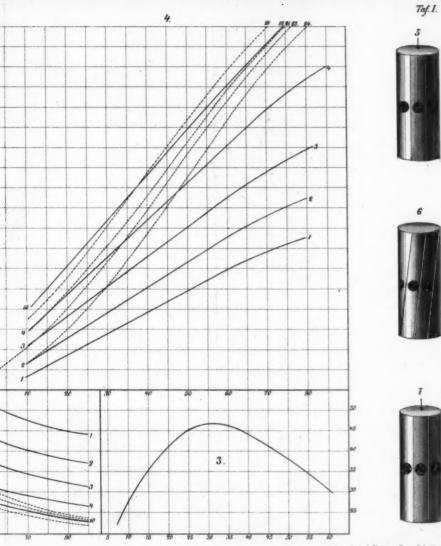
6 Tebultang d Kasa XVII es Simules, B The Beits a chang Andrea darch Spectrallachundt XV ett u. 425. Varminght Mithestonern XV, 363

Sondbaufa, G., Ceb. d. durch Traperstare Vireabiedenbeit sieh berührend, Körper verursachten Töne XV, 11 n. 175.

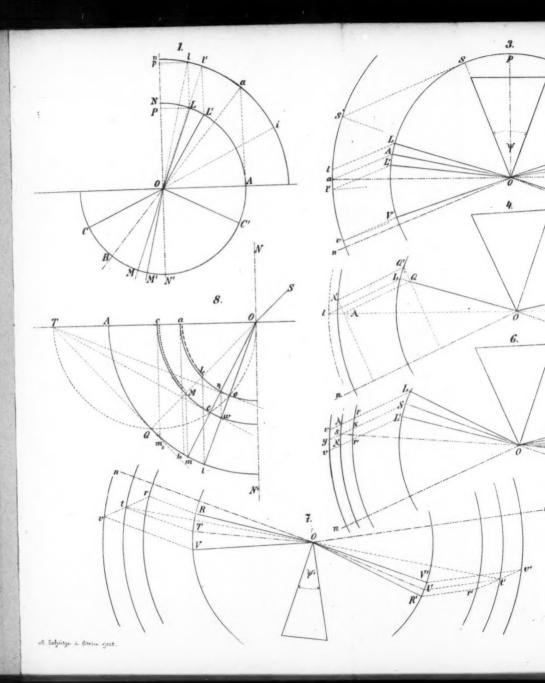
Spärer, C. F. W., Resultate and Beobach lungen der Sennenflecke XVH, 500.

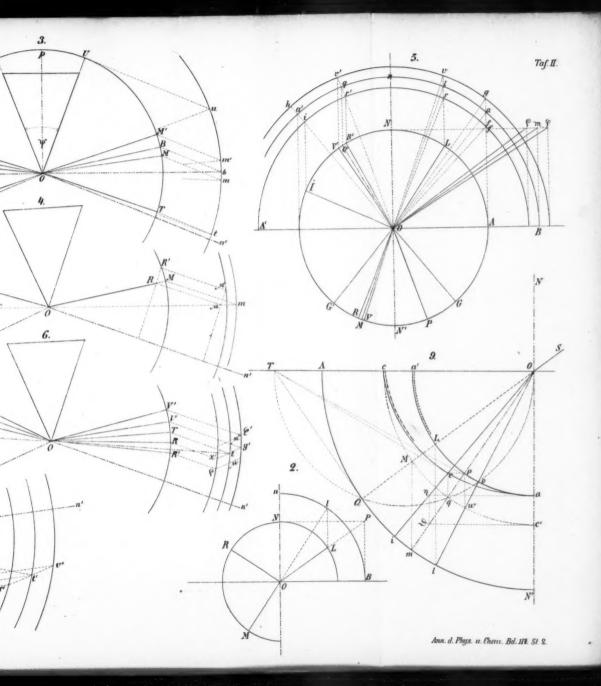


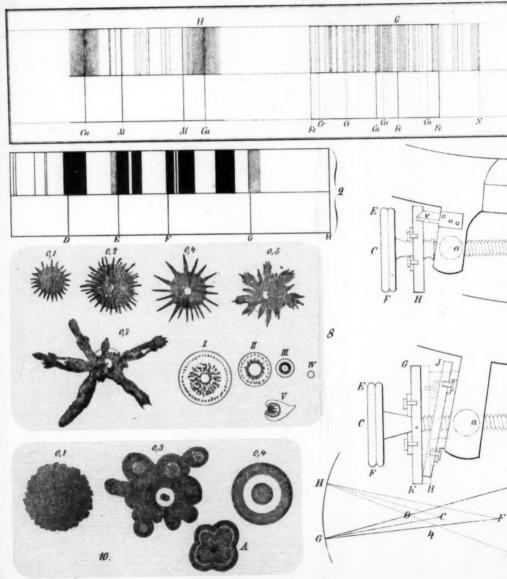




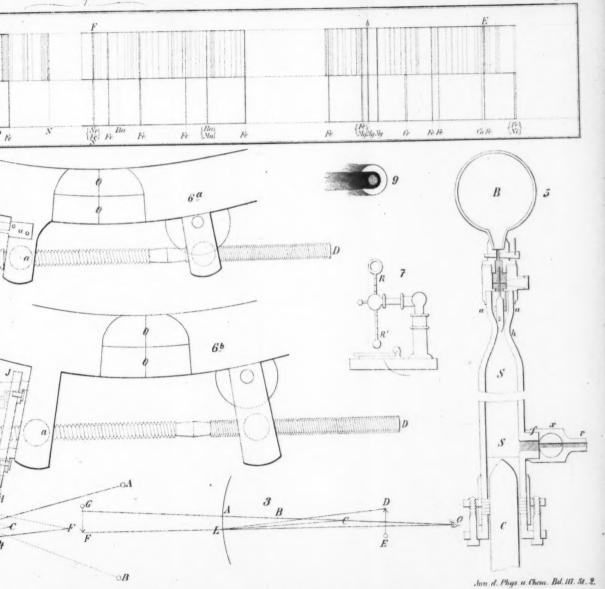
Ann. d. Phys. u. Chem. Bd. 182. St.1.





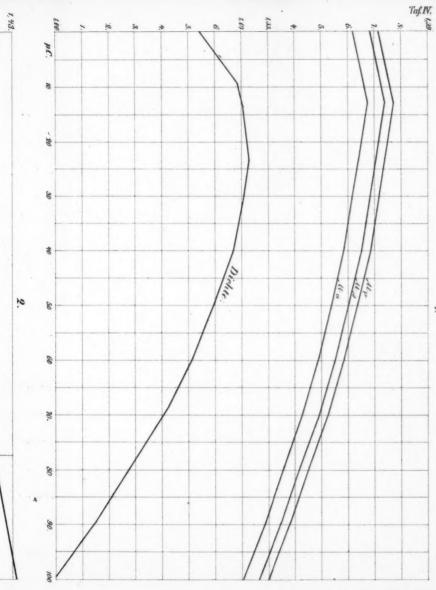


A Solyitze lity Berlin.

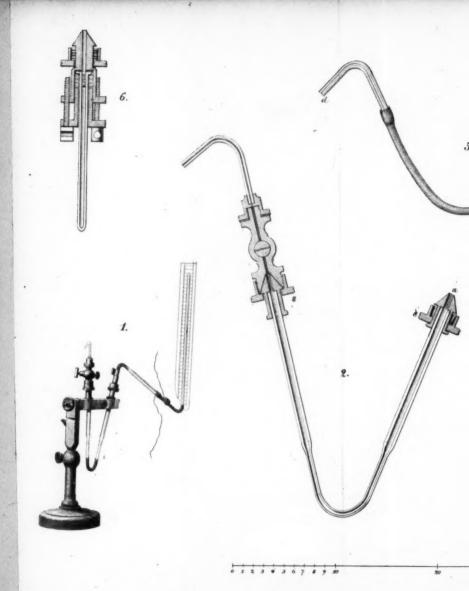


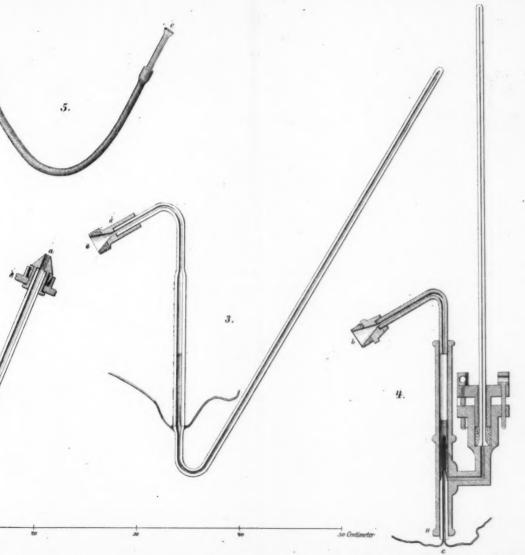
Oenanthylsaiire. Capronsaiire. Faleriansaiire. Battersaiire. Propionsaiire. Lesigeaiire. Propionsaiire.	1.38. Essig	1,39	. 40.	111	142	1,48
, i.e.	saire. sasaire					
, i.e.		Propionsaure	Buttersaitre	Valeriansaii	0 enanthylsaire	
				3	re.	*0

1,00

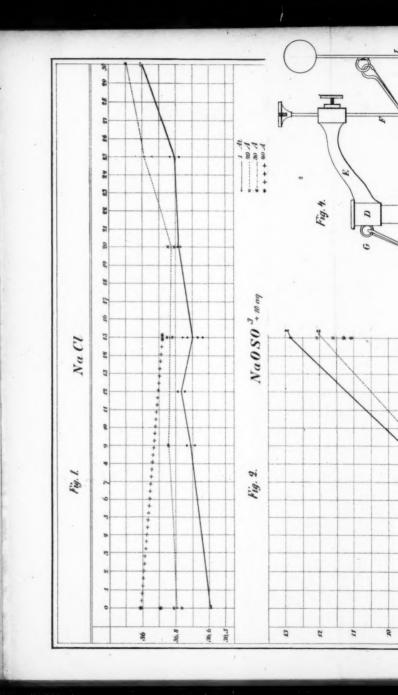


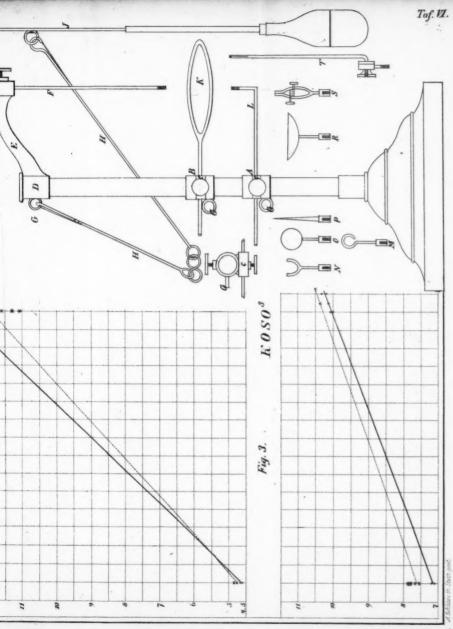
Ann. d. Plays. u. Chem. Bd. 111. St. 3.



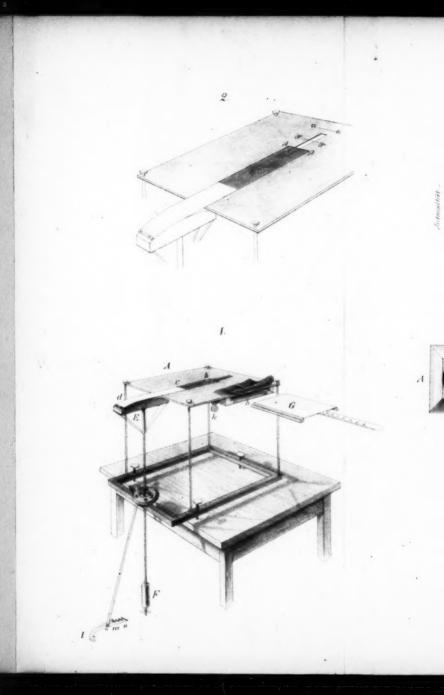


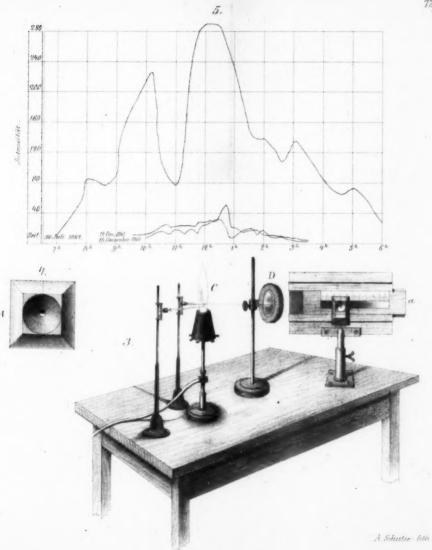
Ann. d. Phys a. Chem. Bd. 117. St. 3.



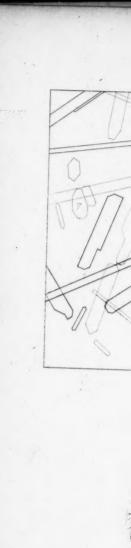


Ann. d. Phys. u. Chem. Bd. 117. St. 3,





Ann. d Phys. w Chem. Bd 117 St 4



· Nach ei

Fig. 1. x 500.

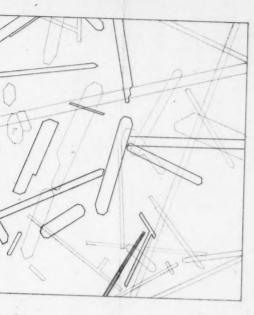


Fig. 2 × 24.



Nach einer Photographie v. K. Vogel lith v. A. Schütze

Ann. d. Phys u. Chem. Bd. U7. St. 4.